*

熊谷寛夫

原子力

エネルギー革命を追って



*

原子力=エネルギー革命を追って

著者のことば

—人類

が消費するエネル

ギ

İ

ある推定によれ

ば

年を追うにつれて増加し、

福祉 用の まり、 研究の歴史に 代から今日に至るまでの物質構造、 本書では、 態をわれわれが知識としてしっかりつかんで ギー革命である。そして、原子力を真に人類 な変化が起ってくるであろう。 するために、 細いのである。こうして、原子力を多量 要性がある。 らねばならぬという。ここに原子力の問題 今後一〇〇年間 0 理学や化学の基本的概念をも明らかに くことがますます大切になるであろう。 な 問題 可 に結びつけるためには、 から解明することがねらいなのである。 能性、 等をも併せて、 核分裂反応や核融合反応の原理とその利 単に原子力のみでなく、 今後、その利用方法や技術 原子力がなければ人類の将来 原子力利用に必然的に伴う放射 ふれながら、 の必要量の六〇%は原子力 エネルギ 原子力をとり この (1 ĺ 革命を原 わゆる 革命 ギリシア 原子構造 した。 まく エネ に大き に 0 駆 は 0 0 時 お 実 ル 使



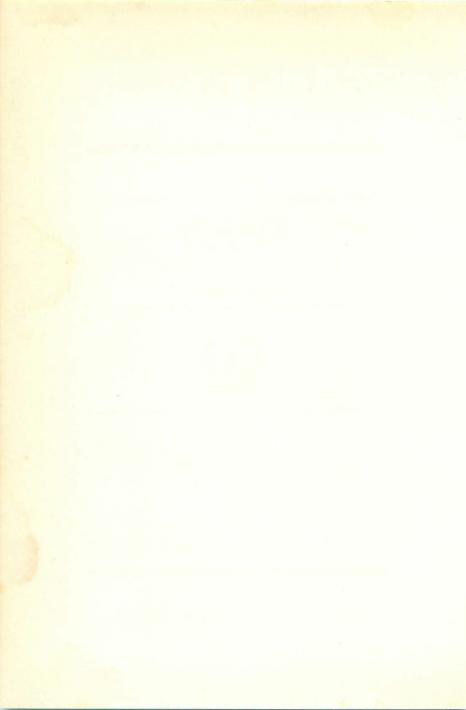
* 熊谷寛夫

原子力

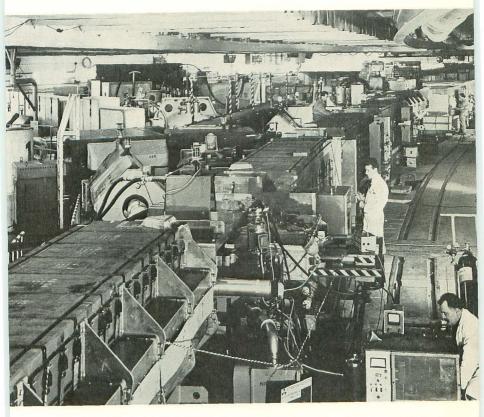
エネルギー革命を追って



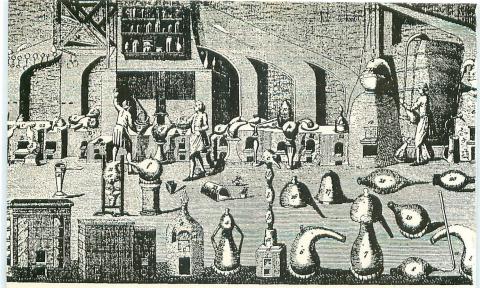
*



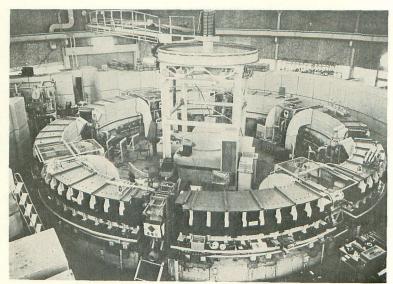
原子力研究――過去から未来へ



▲最先端 欧州合同原子核研究機構 (CERN)の 28000MeV 陽子シンクロトロンの一部。素粒子物理学の研究に使われるもので、17世紀以来急速に発達した物質構造の研究の流れの最先端である。



▲"仕事場"から 17世紀の英国のボイルの実験室。物理学と化学の区別のない頃に使 われたもの。このような"仕事場"から物質構造の研究は発展し、そ の途中で「原子力」の応用を生んだのであった。 本文38,41頁参照。



▲日本で 東京大学原子核研究所の電子シンクロトロン。電子を1300 MeVに加速して素粒子の実験研究に使う。本文99,103頁参照。

人類が消費するエネルギーは年を追うにつれて増加し、ある推定によれば、今後100年間の必要量の60%は原子力によらねばならぬという。ここに原子力の問題の重要性がある。原子力がなければ人類の将来は心細いものである。とはいっても、原子力をこのように多量に駆使するためには、その利用方法、それに必要な技術に大きな変化が起る。いわゆるエネルギー革命がともなうであろう。この革命の実態を一般の人が知識としてつかむことが、これから大切になると考えられるのである。

その意味で本書は一般の人に話しかけるつもりで書いた。一般の方々がエネルギー革命について理解するためには、単に原子力だけでなく、それをとりまく物理学を理解する必要があると私は長く考えていた。そのために本書では、原子力の周辺の問題のために相当の頁数を費して、自然科学の中における「原子力」の位置づけに心をつかったつもりである。

原子力の問題をとりまく自然科学の中には、まず原子と原子核の問題がある。これらについて理解を深めようとすれば、物理学でいう力、仕事やエネルギーの概念を理解する必要がある。というのは、原子や原子核の構造を理解するためには力、仕事、エネルギーの概念が大切であるからである。原子力は原子核反応におけるエネルギーを利用しているわけである。

このために第3章で、力などについて、平易に、しかも本質を 失わないような説明を行なった。そして、力やエネルギーの概念 が原子や原子核に適用されるとどのようになるかを述べている。 さらにこれに加えて、比較によって理解を深めるために、太陽系 における太陽と地球の力学的関係についても説明を試みている。 このようなわけで第3章は、ふつうの「原子力」の書物にはあま り見られない内容になっている。

このように物理学の根本概念を説明する第3章の前に,第1章と第2章がある。第1章は、私個人の経験を折り込んで,原子力の歴史を物語のように述べたものである。第2章は物質構造の研究の歴史をギリシア時代から現代まで述べて,この間の原子の存在,構造,さらには原子核の構造についての考え方の発展を説明し、素粒子の存在にふれている。このときに物質の間に働く力,特に素粒子の間に働く力の種類について述べている。原子や原子核の構造について理解するために、それを構成している素粒子の間に働いている力について知ることがぜひとも必要だからである。

このあとで第3章で力、仕事、エネルギーについて説明しているわけである。つまり話が前後している。話が前後するのは本書のあり方からくるものである。話が前後するのを避けるには二つの方法がある。その一つは、ギリシア時代から話をおこして現代の原子力に至るまでの物質構造の研究の歴史を時代を追って説明することである。もう一つは、歴史にかかわりなく、まず陽子、中性子、電子のような素粒子の存在と、その間に働く力から説き起して原子核、原子の構造の説明を行ない、原子力を理解する方法である。はじめのものは歴史的といえるし、後のやり方は原理的といってよいであろう。本書のやり方はこのどちらでもない、混合方式である。

完全に原理的な立場をとると、物理学者ならばよいが、一般の人にとっては読みにくいものになる。これに加えて歴史的記述がないと、将来の見通しについては何もわからないことになる。このために本書のような目的の場合には、完全に原理的な立場をとるのはよくないことであると私は考える。むしろ歴史的記述に近い方がよい。しかし、歴史のある時点で、たとえば原子の構造に

ついてある概念の発達があったときに、それが過去から現在に及んで、どんな意味を持っているかを述べることは、自然科学のもっている合理的な面を一般の人に理解していただくのに好都合であると思う。つまりその点では原理的な記述を行なう。さらに歴史的記述にもどる。このようにすると混合方式になってしまう。

混合方式のあらわれの一つとして、第3章で力と運動についてニュートンの運動方程式を述べているが、その前の第2章で原子構造を説明している。もちろんニュートンの運動方程式は17世紀に確立されたもので、20世紀の初頭に原子構造が確立されるよりも200年以上も前のことである。しかし本書ではまず原子構造を述べてから、ニュートンの運動方程式に入っている。このようにして、素粒子や原子と、その中における力についてある概念を得てから力や運動について考えるほうが、生き生きとした説明になると考えるためである。

このような書き方では同じような概念や言葉が各章に繰りかえして出てくる。たとえば同位元素という言葉がほとんど各章に出てくる。これは繰り返し方式でもあると考えながら書いた。また小説の手法でいう「フラッシュ・バック」であるともいえる。このような方式を採用し、しかもくだらない重複をさけるためには工夫が必要であった。この点不満足な点が未だ多く残っていることを心配している。

本書でたびたび出てくるのは実証主義の強調である。自然科学は合理的な推理と実証によって成り立ち、このどちらが欠けても成立しないものである。しかし合理的な推理は2000年も前からあったが、自然科学という立派な花が開いたのは、14世紀の文芸復興以来根ざしていた実証精神が17世紀になって、合理的精神と手をつないだときにはじまったという観点を、いろいろな角度から繰りかえして述べてある。この点は「原子力」ばかりでなく自然科学の将来を見通すためにもっとも大切なことであると考え

ている。

このようにして第3章までに、物理学あるいは自然科学としての用意を整えたあと、まず第4章で原子構造の応用として、化学反応について述べている。このねらいは、われわれが日常利用するエネルギーは化学反応のそれであるから、原子力というエネルギーをふつうの化学反応のエネルギーと比較して理解すると好都合であるからである。つまり、エネルギー革命を原理的な面からみるためである。

次に第5章で、原子核反応と、その測定法について述べている。 第6章の核分裂反応を理解する準備である。

これらの準備の上で第6章では本書の頂点である核分裂反応の応用に入り、原子力発電、原子力船、さらに原子爆弾について述べる。その際に、できるだけ原理的なことがらを述べ、あわせて応用の現状にもなるべくていねいにふれた。

第7章の核融合反応では、その将来への希望と、現在の技術的 段階を述べ、あわせて天体における核融合反応についても説明し た。これに加えて、人類がもっているエネルギー問題とその将来 の見通しについても述べてある。

原子力の利用は、放射線をともなうので、その人類に対するプラス面とマイナス面を第8章で説明した。理解を正確にするために放射線の測定法や単位についても述べてある。

おわりに、第8章の一部についてご教示を得た理化学研究所主任研究員・浜田達二氏と、校正刷に目を通していただいた同じく理化学研究所サイクロトロン研究室の和田雄氏にお礼を申し述べたい。

目 次

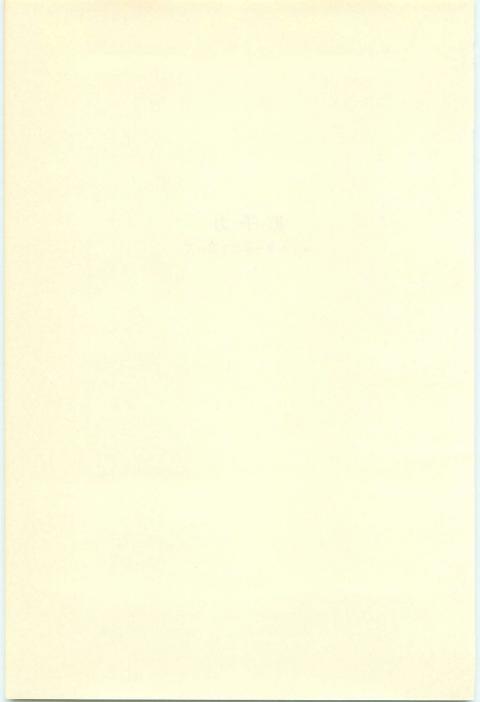
ま	之	から	き

第	1章	原子力研究の歩み11
	§ 1	思い出すこと
	§ 2	原子核物理学の芽生え
	§3	中性子の発見
	§ 4	原子核の構造
	§ 5	質量とエネルギーの関係の実験的証明
	§ 6	核反応のエネルギー利用への模索
	§7	核分裂の発見
	§8	核反応エネルギー利用の実現
	§ 9	原子爆弾
第	2章	物質の構造原子・原子核35
	§ 1	連続体説と粒子説
	§ 2	錬金術と化学の発達
	§3	原子説――原子の種類と原子番号
	§ 4	原子がこわれる――陽子と電子
	§ 5	原子の構造――原子の中の力
	§ 6	物質の性質――原子の集団
	§ 7	原子核の構造
	§8	素粒子

第3章	力とエネルギー73
§ 1	自動車,電車,船など
§ 2	力と仕事
§3	力と運動
§ 4	運動のエネルギーと位置のエネルギー
§ 5	熱エネルギー
§ 6	物体の速さと光の速さ――相対性原理
§ 7	太陽と惑星の結合エネルギー
§8	原子の結合エネルギー
§9	原子核の結合エネルギー
第4章	化学反応とエネルギー 125
§1	化学反応
§ 2	燃焼と爆発――エネルギーの利用
§3	光合成――エネルギーを貯える
第5章	原子核反応とエネルギー 133
§1	リシウム7と陽子の反応
§ 2	重陽子と重陽子の衝突
§3	陽子と中性子の結合反応
§ 4	核分裂反応
§ 5	放射性同位元素を作る
第6章	核分裂反応の利用 163
§ 1	連鎖反応を起す
§ 2	原子炉の構造と種類
§3	核燃料の濃縮
§ 4	原子爆弾

	§5	原子炉の動力利用
	§ 6	増殖炉――ウラニウムの完全利用
	§7	動力以外の利用
第7	章	核融合反応 211
	§ 1	核融合反応とは
	§ 2	核融合反応を起す――その原理
	§3	核融合反応を起す――その方法
	§ 4	天体における核融合反応
	§ 5	世界のエネルギー資源
第8:	章	放 射 線 243
	§ 1	放射線の種類
	§ 2	放射線を測る
	§ 3	放射線の利用
	§ 4	放射線による物質の変化
	§ 5	放射線と人体保護
, ;	参考文献 26	
	索	引 265

原子力 エネルギー革命を追って



第1章 原子力研究の歩み

§1 思い出すこと

私が14,5歳の頃、松本市に近い故郷の田舎道で、自然科学に興味を持っている先輩が、マッチ1本の中にあるエネルギーを完全に利用するならば汽船で太平洋を何回も往復できるそうだと話してくれたことを私はいまでも覚えている。その話を聞いた場所まで記憶に残っている。1926年頃のことで大正と昭和のうつりかわりの頃である。その頃アインシュタイン(A. Einstein, 1879—1955)が日本に来たことがあり、相対性原理の話が世にさわがれていた。相対性原理を理解している日本人は数人にすぎないと、これも同じ頃に聞いたものである。

マッチ 1 本のエネルギーを使って汽船が太平洋をわたることができるというのは、おそらくアインシュタインの講演の中にあったのであろう。相対性原理の結果として質量 M kg は、エネルギーになれば、 $M \times c^2$ ジュールになることをアインシュタインが唱えていた。この c は光の速さで、 3×10^8 m/sec という値である。 M kg に相当するエネルギーを E ジュールとすれば、式で書くと、

$$E = Mc^2$$
 (ジュール) 〈1-1 式〉

となる。マッチ 1 本はおよそ 1 万分の 1 kg (0.1g) であるから,この式で計算すると,そのエネルギーはおよそ 1×10^{13} ジュールとなって,1 万馬力の客船が 15 日かかって太平洋を渡るとすれば,ほぼそのためのエネルギーになる。

このような質量とエネルギーの関係は、相対性原理の理論の一

つの結論であって、これが事実としてあらわれることをだれが期待したであろうか。その後の科学と技術の進歩には驚くべきものがあり、これが現在では事実になっている。いわゆる原子力船、原子力潜水艦、原子力航空母艦がこれである。これらの船ではウラニウム(ウラン)235という特別な物質を燃料として、その質量の一部分をエネルギーに変えて走っている。ただ、このときには、この燃料の質量の約1000分の1を使うことができるだけで、残りは使えない。マッチ1本の全部をエネルギーとして使えば、1万馬力で太平洋を渡れるが、その1000分の1しか使えないので、マッチ1000本に相当するもの、つまり、およそ0.1kgのウラニウム235を用いると太平洋を渡れることになる。このことは科学的にも重大なことであるが、技術的にいっても、何百トンという石炭や重油を使うことにくらべれば、大変な進歩である。これを可能にしたのは、アインシュタイン以後の原子と原子核に関する実験物理学の進歩によるものということができる。

私が少年の頃には、相対性原理を理解できる日本人は数人にすぎないと言われていた。ところが今日では、実験装置によって、相対性原理の結果をいやでも見せつけられるようになっている。実験物理学に必要な装置の一つに電子シンクロトロンというのがある。これは原子核物理学の研究に使うために、磁石、電波、真空の働きを利用して電子の速度をしだいに大きくしていく装置である。電子の速さは光の速さに近づくが、それを越えられない。しかしそのエネルギーはどんどん大きくなっていき、それにつれてその質量が大きくなり、E=mc²に相当していることが確められるのである(mは電子の質量)。理解するとかしないとかいうことは、どこかにけしとんでしまう。電子シンクロトロンの運転を見、原子力船の運行を見ていると、むかし相対性原理を理解できる人が少ないと聞いたことは、いったいどういうことなのかと考えこむことがある。これは、理論を理解することと実験事実を認

めることとに、われわれの認識の中でどのような立場を与えるべ きかということに関係のあることであろう。

§2 原子核物理学の芽牛え

元素の人工変換 原子核の反応におけるエネルギーの利用を 「原子力の利用」とよぶことは、のちに述べるように、言葉とし て問題があるが、ここではとりあえず「原子力」としておこう。 原子力の利用が可能になったのは原子核物理学が次々と発展した たすものである。私が少年の頃の原子核物理学は、いったいどの ような状能だったのであろうか。

その当時は、原子核をまったく完全に人工的に変換することに 成功していなかったし、中性子も発見されていなかったが、ある 意味の原子核の人工変換には成功していた。というのは、1919年 に英国のラザフォード(E. Rutherford, 1871—1937)が、窒素に α-粒子を打ちつけることによって酸素と水素を作り出すことに成功 1.ているからである。 α-粒子はヘリウムの原子核であるから、 ラザフォードは窒素とヘリウムから酸素と水素を作ったことにな り、人工的に元素を変換したということができる。だが、作り出 した酸素や水素の分量は、それを気体として見ることができる分 量ではない。水素の原子核,つまり陽子がこの反応のあとで勢い よくとび出してくるのを、シンチレーションという特殊な技術を 使って一つ一つかぞえて、水素ができたに相違ないというわけで あった。原子を一つ一つかぞえるという分量がどんなにわずかの 分量であるかについては後の章で説明しよう。

このような元素の人工変換は,原子核の衝突の結果,原子核が 別のものに変化することを利用して行なわれたものである。原子 核のまわりの電子の数は、原子核が変化するのにつれて、自然に 変化している。この意味で、ラザフォードの成功を、原子核の人 工変換といったり, 元素の人工変換といったりする。原子核を変 化させることが原子を変化させることであり、結局元素を変化させることになるから、原子核を変換するといっても、元素を変換するといっても、同じことになるからである。1919年のラザフォードの成功を完全な人工的な元素の変換といわないのは、打ちつけた α -粒子が人工のものでなくて、ラジウム系統の放射性元素からとび出したものを使ったからで、後で述べるように1932年になって人工的に作った粒子による元素の変換に成功している。

原子の構造と原子核 原子では中央に原子核があり、そのまわりに電子があるということがはっきりしたのは、ラザフォードの原子核の人工変換の成功の8年前の1911年である。これもラザフォードによって行なわれた。彼は、金の薄い箔に α-粒子を打ちつけて、そのあとの散らばり方をしらべた。その結果、金の原子の中心に重くて正の電荷を持つ「芯」があり、α-粒子もやはりへリウム原子の中心にある重くて正の電荷をもつ「芯」であるならば、実験結果を説明できることがわかった。金の原子もヘリウムの原子もその「芯」のまわりに、負の電荷をもつ電子がうまくとり巻いて、全体として中性になっているというのである。この「芯」をラザフォードらは「原子核」と名づけた。このように、中央に原子核がありそのまわりに電子があるという原子の構造は、なにも金やヘリウムに限るのではなく、水素からウラニウムまでのすべての元素の原子がこうなっているというのである。

それより前に日本の長岡半太郎博士が、原子はいま述べたような構造になっているのではないかという論文を発表していたということが有名である。英国のトムソン (J. J. Thomson, 1856—1940) は、中央に負の電荷があり、まわりに正の電荷があるといっていたという。

原子の構造についてこんなことが考えられたのは、そもそも原子というものは、物質構成の最後の単位で、これ以上はこわれることはないと信じられていたものが、1897年頃になって、あや

しくなってきたからである。それは真空技術と電気技術の発展に よって起った。ガイスラー管といって、ガラス管に二つの電極を 封入し、なかの空気を真空ポンプで除去して、誘導コイルの電圧 をかけると放電が起る。これについて英国のトムソンなど大ぜい の人がいろいろと調べていると、その中に、水素の原子よりひどく 軽くて、負の電荷をもつものがあることがわかった。これが電子 である。つまり、原子の「かけら」があることがわかったのであ る。そのうちに、重さは水素の原子と同じで、正の電荷を持つも のがあることがわかり、これが陽子である。陽子と電子があるこ とがわかると、さて、いったいこれらのものは原子の中でどのよ うにならんでいるのかということが問題になる。日本の長岡先生 や英国のトムソンがこれについて試案を出していたのである。こ れらの試案のうち、どちらが本当か決着をつけたのが、1911年の ラザフォードの実験であったわけである。

§3 中性子の発見

原子力の利用が可能になったのは、原子核物理学の進歩による ものであるが、その中でもとりわけ中性子が大切な役目を果した。 私どもが石炭や重油を燃料としてそのエネルギーを利用するとき に,「熱」が果しているのと同じ役目を,原子力では中性子が果 している。

1926年頃には、中性子というものがあることに人類は気がつ いていなかった。陽子と電子があることがわかっていたので,あ らゆる原子は陽子と電子があつまって作られていると考えられて いた。原子の中心にある原子核も、陽子と電子があつまって作ら れていると考え、あとで述べるように、いろいろの矛盾があって 困っていた。ところが中性子があることがわかってからは、原子 核が、陽子と中性子があつまってできていると考えると、大部分 の矛盾がなくなることがわかり、物理学者は大喜びをした。中性 子の発見は,原子力の解放に貢献しただけではないのである。

奇妙な放射線 それでは、この中性子はどのようにして発見されたのであろうか。1919年にラザフォードが α -粒子を窒素にあてて原子核の人工変換に成功して以来、 α -粒子を他の元素に衝突させて原子核人工変換の研究をする人が世界にたくさんあらわれた。あらゆる元素が対象にえらばれたが、ベリリウムに α -粒子をあてると、奇妙な放射線が出てくることがわかった。このことにはじめて気がついたのはドイツのボーテ(W. Bothe, 1891—1957)で、1930年のことである。

この放射線は、物質を透過する力が非常に大きかった。物質をよく透過するものは、当時は γ -線だけしか知られていなかったので、これも γ -線であろうと考えられた。 γ -線というのは、電波やX-線と同じく電磁波であって、波長が非常に短いものである。

 γ -線は物質にあたると、その中の原子から電子を打ち出すが、その電子がイオンを作ったり写真乾板に感じたりする。このために γ -線の存在がわかる。 γ -線自身のままでは、われわれの感覚に訴えることはできないわけである。 γ -線があたったときに電子を打ち出す働きは、水素より、鉛のような化学の周期表の終りにある元素、つまり重い元素の方が大きい。

ところが、 α -粒子がベリリウムにあたったときに出てくる放射線には妙な性質があることをフランスのジョリオ(F. Joliot, 1900—58)が発見した。この放射線は鉛よりも水やパラフィンなど、水素を含むものにあたると、イオン化作用をもつ粒子をより多く打ち出すというのである。これは γ -線の性質としては不思議なことであるが、それでもジョリオは、 γ -線の波長が非常に短いためにこうなるのだろうといっていた。

ところが、これを聞いた、英国の、ラザフォード門下のチャドウィック (J. Chadwick, 1891—) は、この不思議な放射線は、 γ -線ではなくて、まったく新しい粒子、つまり、質量は陽子と同じく

らいで、電荷をもたない粒子であろうと考えて、それを証明する 実験を行なった。ウィルソン霧箱を用いてみごとにこれを証明し たわけで、これを中性子 (Neutron) と名づけた。ここに中性子の 存在がはっきりしたことになる。これは 1932 年のことである。

ボーテに出発した実験は、ジョリオで飛躍し、チャドウィックで実を結んだ。ラザフォードは、かねてから研究室で、中性子のような粒子があると原子核の構造を考えるのに都合がよいと話していたとのことである。これがチャドウィックの成功のヒントであろう。この成功によってチャドウィックは 1935 年にノーベル賞をうけた。ボーテもおくれたが 1954 年にノーベル賞 をもらっている。

§4 原子核の構造

原子の構造については、1911年のラザフォードの研究によって、原子核という「芯」のまわりに電子があり、その質量の大部分は原子核という芯に集中し、原子核は正の電荷を持ち、周囲の電子の負の電荷と消し合って中性になっていることがわかったことを前に述べた。周囲の電子を「芯」のまわりの「衣」とすれば、ラザフォードの実験によって、物理学者がこの「衣」について物を考える基盤ができたわけである。このために原子そのものの性質や、原子が他の原子と化合するときのありさまについての研究が、非常ないきおいで発展したのであった。

しかし、原子核についてはそうはいかなかった。というのは中性子が発見されないうちは、原子核の中の構成粒子を陽子と電子であるとしなければならないことに困難があったのである。たとえばヘリウムの原子核では、その質量は水素の原子核である陽子の4倍である。電子はとても軽いから、この質量を説明するためにはヘリウムの原子核には陽子が4個あるとしなければならない。そうすると電荷が陽子の4倍になってしまって、実際は2倍であ

ることと矛盾してしまう。それで仕方ないので、ヘリウムの原子核の中に電子を2個入れて、電荷を打ち消して陽子の2倍にしていた。なんとも複雑で、苦肉の策のかたむきがある。複雑なばかりでなく、原子核がこのように陽子と電子だけからできているとすると、根本的に困難な矛盾におち入る例が多くあった。

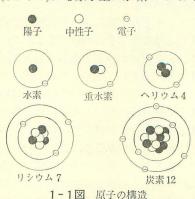
ところが中性子が発見されると、ヘリウムの原子核では、陽子 2個と中性子2個があつまってできていると考えればすっきりしてしまう。他の原子核も同様である。これでやっと、原子核の性質や構造について、物理学者が物を考える基盤がかたまったのであって、このあと、原子核についての物理学の研究が、いきおいよく出発することになったのである。

化学でいう元素の原子番号とは,原子核のもつ電荷が陽子のそれの何倍かということである。つまり原子核の中にある陽子の数が原子番号になっていることになる。原子の「衣」の方の電子の数は,原子核の中の陽子の数と同じである。

元素には同位元素といって、化学的性質は同じでも、その原子量が異なるものがあることがわかっていた。たとえば水素に対して重水素があり、リシウム(リチウム)にも原子量が水素のおよそ

6 倍のものと7 倍のものがある。これらについては,原子核の中の陽子の数は同じで,中性子の数が違うのであると考えると簡単に説明できる。

さて、このように、原 子が、陽子、中性子、電 子から作られているあり さまを模式的に書くと、 $(1-1 \otimes 1)$ のようになる。



原子の構造がこんな簡単な模式図であらわすことができることから、「自然とは意外に簡単なものである」と考えてもよいと思う。といっても、これですべてがわかったというのではなくて、原子の外側の「衣」の中にも、「芯」である原子核の中にも、物理学の神秘が無数にかくされていて、未だ掘りつくされてはいない。無限の研究が必要なのである。

ここで原子をあらわす符号について述べておこう。たとえば酸素ならば,その元素記号 O をまず書く。そして,その原子番号,つまり原子核の中の陽子の数 Z を左の下に書く。この場合 8 であるから, ${}_8$ O とする。さらに,原子核の中に陽子と中性子とが全体として何個あるかを示す数字を左上に書く。これを質量数といって,ふつう A であらわす。この数字については酸素には 15, 16, 17 などがあり,ふつうの酸素は 16 であるから,それをあらわすときには 16 O と書く。酸素の原子には同位元素として 16 O の外に 16 O, 16 O があるわけで,これらは原子核の中の中性子の数が違うことになる。これによると水素の同位元素は 1 H, 1 H(または 10 D)であらわすことができ,ヘリウムでは 10 He, 10 He などとなり,リシウムでは 10 Li, 10 Li などになる。

§5 質量とエネルギーの関係の実験的証明

コッククロフトらの実験 アインシュタインが相対性原理の結果のひとつとして提示した、質量とエネルギーとの間の関係〈1-1式〉は理論の結果であったが、これを実験によって数量的に証明したのが1932年、英国のコッククロフトとワルトン(J.D. Cockcroft、1897—1967、E. T. S. Walton、1903—)によって行なわれた、原子核の完全な人工変換の実験である。

 大きくした粒子——人工的に作った高速陽子——を用いて原子核の人工変換に成功したからである。この成功は、そのあとサイクロトロンなどの加速器を用いて原子核物理学のくわしい研究が行なわれる出発点となったもので、さらに大型加速器によって素粒子物理学の実験研究が行なわれることにつながっている。

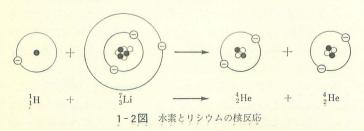
さて、コッククロフトらはエネルギーを大きくした陽子をリシウムに打ちつけたところ、α-粒子が作られることをたしかめた。α-粒子はヘリウムの原子核であり、陽子は水素の原子核である。前にも述べたように原子核が作られたことと、原子、つまり元素が作られたこととは同じであるから、この実験は水素とリシウムからヘリウムを作ったことになる。ただし、この実験でも、出てくるα-粒子をシンチレーションという特別な技術によって一つ一つ数えたものであって、ヘリウムを気体の泡のようにつかまえたというものではない。

この反応を式で書くと,

 ${}^{1}_{1}H + {}^{7}_{2}Li \longrightarrow {}^{4}_{1}He + {}^{4}_{2}He \qquad \langle 1-2 \right.$

となる。この反応を $[1-1 \boxtimes]$ と同じように模式的に書いてみると $[1-2 \boxtimes]$ のようになる。

この図を見ると、原子と原子の衝突によって他の原子に変化しているように見えるが、実は水素はまわりの電子をもぎとられて、原子核だけ、つまり陽子となって、リシウムの原子核にぶつかり ヘリウムの原子核になったものである。そのおのおのに電子が附



着して原子になったものとして、式に書いたものが〈1-2式〉や [1-2図] である。

質量差としてあらわれるエネルギー さてこの反応についての研究 が質量とエネルギーの関係を数量的に証明することになったので あるが、まず質量の面から考えてみよう。この反応の前とあとで は、質量が約1000分の1くらい減少しているのである。質量の 変化については、¦H, 『Li, !He の質量がわかればよいわけである。 これらの質量が1000分の1よりもよい精度でわかっていた。そ れは、これらを天秤で測って知ったものではなく、これらのイオ ンを真空の中で走らせ、電界や磁界によって曲げてみて、その曲 りぐあいから質量を求める方法によったのである。これはいわゆ る質量分析計(マススペクトログラフ。第3章 §9参照)の方法で、 これもラザフォードのいた研究室でアストン (F. W. Aston, 1877 -1945) が 1925 年頃から J. J. トムソンの指導によって測定装置 の改良を行なっていたものである。この方法でわかっていた質量 によると、〈1-2式〉の左辺の H と Li の質量を加えたものよ りも、右辺の二つの。He の質量を加えたものは明らかに軽くな っていて、その差 ΔM を正確に知ることができる。

一方、変換の前の陽子の速さは、人工的に大きくしたとはいえ、それ程でないのに、出てくる二つのHe は大きい速さをもっていた。そのエネルギー——この場合は運動のエネルギー——の増加分をEとするとちょうど

$E = \Delta M \times c^2$

の関係が成立していた。これによってアインシュタインが唱えた 質量とエネルギーの関係が実験と一致したわけである。現在の科 学が、実験によって確めながら進歩してきた実証科学であること を考えると、これで質量とエネルギーの関係を示す〈1-1式〉が 科学的事実となったといえる。

これらの功績について、コッククロフトらは1951年のノーベ

ル賞をうけ、アストンは同位元素の質量の精密測定に先立って、同位元素の存在の確認の功績によって、1922年にノーベル賞をうけている。

ここで気がつくことは、原子の構造から出発して、元素の人工変換、中性子の発見、完全に人工的な元素の変換、同位元素の質量測定などが、みな英国の J. J. トムソンとラザフォード一派によってなしとげられたということである。これは個人の影響と伝統の力が大きいことを示している。今日のような情報時代となってもこれは忘れてはならないことである。

§6 核反応のエネルギー利用への模索

1926年の頃には私は、自然科学に特に興味を持ってはいなかった。しかし、あの先輩の影響というわけではないが、次第に自然科学に傾き、旧制高校では理科をやり、大学では物理学をえらんだ。1934年に大学を卒業してからは、大阪大学で原子核物理学の研究生活に入った。中性子が発見され、また、コッククロフトの完全な人工的元素変換の実験が成功したのが1932年であるから、私の研究生活入りはその2年後のことである。

大阪大学では、コッククロフトが作ったと同じような装置を作って、原子核の人工変換の実験をやり、さらに同じ装置で中性子を作って、中性子の性質や、中性子がいろいろな原子核に衝突したときの現象について研究を行なった。

当時は、原子核物理学の研究は珍しかったので、故郷の友人のすすめで故郷の人たちに原子核物理学をとりまく新しい物理学の講演をしたことがある。1939年のことである。その講演の中で、コッククロフトが成功した水素とリシウムの原子核反応では質量が消滅してエネルギーが出ていることも述べた。

講演のあと雑談しているときに、かつてマッチ 1本の話をしてくれたあの先輩が、水素とリシウムからヘリウムができる反応

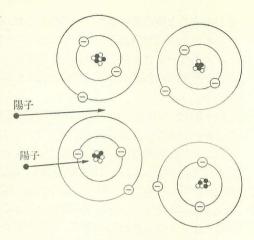
を利用すると莫大なエネルギーが出るのだから、そのエネルギー をわれわれ人間が動力として利用できるのではないかと私に質問 した。私はハッとしたものである。その前から、原子核物理学の 研究から動力の開発はできないかと私どもに言う人があったから である。

〈1-2式〉の水素、リシウムの原子核反応でエネルギーが出る ことがわかっても、これを動力に利用することはできない。この 反応を起す実験装置は、当時としては大きい費用をかけたもので あることは別として、高電圧を作り出し、真空ポンプを動かし、水 素をイオンにするための装置を動かすために電力がいる。それは 10 ないし 20 キロワットになっていた。ところが、苦労して作っ た陽子をリシウムに打ちつけて、水素、リシウムの原子核反応が いくつ起ったかと計算し、そのために出てくるエネルギーをワッ トであらわせば、100万分の1ワットにすぎない。なんと、実験 室で使ったエネルギーの100億分の1にすぎない! そもそも原 子核反応のエネルギーを動力として利用するためには、 はじめに つぎ込んだエネルギーよりも大きいエネルギーが出てこなければ ならない。つまりエネルギーの儲けがなければならないのに、こ の水素、リシウムの原子核反応はエネルギーの大損になっている。

どうしてこんなことになるのかというと、その第一は、高速陽 子を作ることはあまり容易とはいえないために、陽子がリシウム にとびかかっていくときのエネルギーを、陽子の数とその運動の エネルギーから計算すると、たかだか5ワットになってしまって いる。ここでおよそ3000分の1になる。第二の難関は、リシウ ムという物質にとび込んだ陽子のうちのいくつが水素、リシウム の原子核反応を起すかということである。

陽子は〔1-3図〕のようにリシウム原子の群の中にとびこんで いく。リシウムの原子核に衝突しないで、原子の「衣」の電子と 衝突して減速し、しまいに止ってしまう陽子が大部分である。も

ともと原子の中で原子核は、重いけれども大変に小さい。
[1-1図] や[1-2図] では、理解した。
[1-3図] では、理解きるのでは原子核をいてある。
では原子核をいてあるが、これでは原子が、これでは原子が、これでは原子の大きずりは原子をいくる。
と、原子核は蚤くるいの大きさになる。



1-3図 陽子がリシウムの原子核に 衝突するのはむずかしい

つまり、陽子はなかなか原子核に衝突できないことになる。実験によると、リシウムの原子群の中にとびこんだ陽子のうち1億分の1だけが原子核反応を起すことになる。ひとたび原子核反応が起れば大きいエネルギーが出ることを計算に入れても、出てくるエネルギーは100万分の1ワットになってしまう。

原子核物理学の実験用の装置は、エネルギーの損得から見れば、 こんなにみじめなものである。サイクロトロンなどもみんなそう である。自然の真理をさぐる研究装置であるから、エネルギーの 損得を問題にしなくてよいわけである。

故郷での講演のあとで質問されたときには、これだけのことを すじ道立てて答えることはできなかった。水素とリシウムの原子 核反応のエネルギーを動力として利用することは、「とにかくダ メです」と答えたのを覚えている。

〈1-2式〉のような反応を、イオン加速器を使わないで、なんとかして多量に起して発生するエネルギーを利用しようとする考

えがある。このためには、ひとつの反応が起ると、それが次のも のを呼び起すような形式、つまり連鎖反応によらねばならない。 いわゆる「ねずみ算式」に反応がましていくようにするわけであ る。このように〈1-2式〉の反応の連鎖反応を起すための研究を 核融合の研究という。

〈1-2式〉の反応の中で、『Liの代りに『Liを、水素の代りに重 水素を使っても、やはり二つのヘリウム原子ができる反応がある。 $Li+D \longrightarrow He+He$ $\langle 1-3式 \rangle$

この反応では〈1-2式〉の反応よりも、出てくるエネルギーが大 きい。反応の強弱を人間が制御できるような核融合反応は未だど こでも成功していない。しかし制御の必要のない核融合反応, つ まり水素爆弾の主役は〈1-3式〉の反応であろうとされている。 リシウム 6 (Li) と重水素の特殊な化合物の近くで、ふつうの原子 爆弾を爆発させると、〈1-3式〉の反応がねずみ算のように起る のが水素爆弾らしいのである。原子爆弾の爆発というような特殊 な条件でないと起らない現象を利用しているのであり、また物騒 た利用でもあって残念ではあるが、重水素とリシウムの原子核反 広はエネルギー源として利用されているといわざるを得ない。

§7 核分裂の発見

水素とリシウムの原子核反応を動力に利用できないかと質問さ れ、「ダメです」と返事していた1939年に、核分裂の発見が行な われていた。この発見によって、中性子によるウラニウムの分裂 反応が、原子核反応のエネルギーを動力として利用する可能性を 思わぬ面から開いたのである。

原子や原子核についてかずかずの偉大な発見をしたラザフォー ドは、1937年に逝去しているが、その前に、原子核物理学の研究 は、動力のようなことで世の中の役に立つことはあるまいと言っ たということである。しかし、逝去の2年あとには、原子核反応 のエネルギーを動力に利用することを可能にする発見が行なわれている。

核分裂反応 ウラニウムの分裂反応というのは、ウラニウムの原子核が、速さの小さい中性子に衝撃されて大福餅が二つにちぎれるように分裂することで、ドイツのハーン (O. Hahn, 1879—)とストラスマン (F. Strassmann, 1902—)が1939年に発見したものである。これを核分裂反応という。ハーンらが発見した核分裂は、ウラニウムの同位元素の中で陽子と中性子の数を加えたものが235であるウラニウム235(質U)が起すものであることがあとからわかった。

こんなにたくさんの陽子と中性子があつまってできている原子核がおよそ同じ大きさの二つの原子核に分裂するというだけならば、すぐには、原子核エネルギーの動力利用につながらない。これが可能になったのは、分裂のときに中性子が一つ以上出てくるためである。核分裂の話を聞いたときに、イタリヤの物理学者で当時アメリカにいたフェルミ(E. Fermi, 1901—1954)は、ウラニウムの原子核やそれが分裂してできる原子核の性質からみて、中性子が一つでなくいくつか出る可能性があるといって研究を命じたということである。その結果、出てくる中性子は平均で約2.5個であることがわかった。そこで核分裂を図に書くと〔1-4図〕のようになる。ウラニウム235の中の陽子の数はウラニウムの原子番号が92であるから92個であり、中性子の数は143個になる。分裂のあとでできる原子核にはいろいろあって、大福餅のちぎれ方が一様でないことに相当する。図にはその一例を示した。また図ではこの反応で中性子が3個できる場合を示してある。

1-5図 核分裂による連鎖反応

ラニウム 235 を分裂させることができ、これがいつまでも続けば よいのである。電波、真空、イオン化装置などを使う、大きいコ ッククロフト式の実験装置もいらないし、サイクロトロンもいら ないのである。サイクロトロンなどでは、原子核反応を起しても エネルギーの大損をするのに、核分裂では大儲けをする可能性が あるわけである。

中性子による核分裂によってこんなことが可能になったのは、中性子一つによる反応で中性子が一つ以上出てくることがひとつの理由であるが、もうひとつの理由は、中性子が原子核反応を起しやすいことも理由になっている。というのは [1-2 図] の水素とリシウムの原子核反応では、水素の原子核つまり陽子と、リシウムの原子核の両方に正の電荷があって、これは互いに反撥力を及ぼし合っているから、陽子がのろのろと近づいたのでは、リシウムの原子核に近づくことができない。近づくためには、相当の速さを持っていなければならないのである。そのために高電圧を使って、真空の中で陽子の速さを大きくしているのである。

これにくらべて〔1-4図〕の中性子による核分裂では、ウラニ

ウムの原子核に衝突する中性子の方には電荷がないために, 互い に電気力を及ぼすことがなく, 中性子がのろのろでもウラニウム の原子核に近づくことができる。ひどくエネルギーの小さい中性 子が核分裂反応を起すのはこのためである。中性子が核分裂反応 を起しやすいために連鎖反応が容易になっているわけである。

§8 核反応エネルギー利用の実現

原子爆弾出現のショック 1932年に中性子が発見され,1939年には中性子によるウラニウム235の核分裂反応が見出され,その際に平均2.5個の中性子が出ることがわかると,これによって,核反応を連鎖反応によって大量に引き起し,核反応のエネルギーを動力に利用する可能性が出てきたのであった。これを知った世界の物理学者は緊張したものである。私なども,これの可能性について書かれた論文を読んで,「これはたいへんなことになる」と思った。このときの印象は強烈で,親戚の家の廊下で大きな椅子に腰かけてこの論文を読んでいたその姿勢を,いまでも忘れることができないくらいである。第二次大戦が始まった頃のことであったと思う。

このときに考えたことは、このような原子核エネルギーの動力 利用が可能になるとしても、それが現在の発電や内燃機関のよう に利用されるようになるまでにはひどくたいへんで、多量な工業 技術の発展が必要であろうということであった。実験物理学をやっていた者として、工業技術の過去、現在のことをいくぶんか知っていたのでよけいにそのように思ったのであろう。電磁誘導の 原理が発見されてからそれが実用になるまでの長い歴史を思った のである。今回の戦争の間にはとても実用になるまいとも考えた。

ところがその3年あとに、原子核エネルギーの利用が爆弾となって現われたことには、大きいショックを受けたものである。原子核エネルギーを爆弾に利用することは、私などは考えてもいな

かった。発電や内燃機関のような利用を考えていた。事実このような実生活への利用を実現するためには爆弾よりも長い時間がかかったわけである。

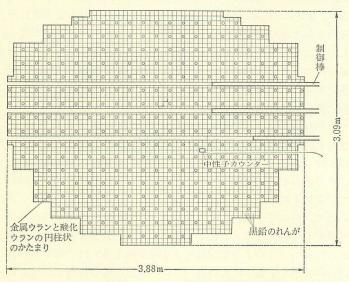
濃縮と減速 核反応エネルギーの利用についての日本での話に はあとでもどることにして、外国での研究の模様について述べよ う。この問題に熱心にとりくんだのは、アメリカにいたフェルミ と、中性子の発見の研究に一役買ったフランスのジョリオであっ た。これらの人たちの研究について述べる前に、ふたつの技術的 なことを述べる必要がある。

そのひとつは、ウラニウムの同位元素には、ウラニウム 238 (愛U), 235 (愛U), 234 (愛U) の3種類があるが、中性子によって核分裂を起すのに利用できるのは 235 であることに関係している。3種類のうち、238 が 99.3% をしめ、235 は 0.7% だけであり、234 は問題にならないくらいに少ない。この中で 238 は核分裂を起さないのではないが、それよりも 235 の方が能率がよく、しかもこのときに核分裂を起す中性子は、速さが小さくて、エネルギーの小さいものでよいので都合がよいのである。それで、天然ウラニウムで核分裂によるエネルギー利用を考えるか、235 の同位元素を濃縮して実行するかの区別があることになる。

もうひとつの点は、中性子のエネルギーが核分裂によって出てきたもののままでも核分裂を起すが、それよりも速さの小さいものがずっとよく核分裂を起すので、中性子の速さを遅くしてやる必要があることに関係している。中性子は電荷を持っていないので、電気力によって加速したり減速したりすることはできない。そこで、他の原子核に衝突させ、ちょうど玉突きの玉がほかの玉と衝突して遅くなるようにしてエネルギーを失うようにしなければならない。このような役目をする原子核としては、原子核の質量がなるべく中性子に近い方がよい。このための材料を減速材とよんでいる。

フェルミがまず試みたのは、天然ウラニウムを用い、減速材に は炭素を使う方法であった。一方、ジョリオは、減速材として重 水を用いる方法を考えていた。ジョリオがどのようにしてこの重 水を手に入れたか、またこの研究は第二次世界大戦の最中に行な われたので、入手した重水を戦火から守るのにどんな苦労をした かという物語が有名である。しかし、ジョリオの方はなかなか成 功しなかった。

フェルミの成功 アメリカのフェルミの方は、1942年の12月には、核分裂による連鎖反応を起すことに成功して、核エネルギーの動力利用への第一歩を開いている。このために結集したアメリカ人の頭脳、実行力、それから工業力に感嘆せざるを得ない。フェルミは、[1-6図]のように黒鉛(炭素)をつみあげ、その中に天然ウラニウムをうまく配置して、核分裂による連鎖反応を起した。



1-6図 フェルミの原子炉(縦断面)

連鎖反応が起ったかどうかは、中性子を検出しながら観測して、 おびただしい中性子の発生によってたしかめたのである。連鎖反 応を起したり、止めたりするためには、黒鉛やウラニウムを積み 変えたりするのでなく、カドミウムの棒を、黒鉛とウラニウムの 積み重ねの中に出したり,入れたりして行なった。カドミウムは 凍さが小さくなった中性子を強く吸収する性質があるので,これ が中に入ると、中性子が少なくなって連鎖反応が止り、引き出す と分布している中性子の数がまして連鎖反応が盛んになる。この ような働きをする棒を制御棒という。

フェルミらがカドミウム棒をだんだんと引き出して連鎖反応を たしかめたのは、1942年の12月2日のことであった。場所はシ カゴ大学の競技場の中で、そのあとにいまでも記念碑がある。こ のようにウラニウムなどをつみ上げて、核分裂による連鎖反応が 起るようにしたものを原子炉とよぶ。

フェルミの原子炉の成功は、人類がこれまで使ってきた石炭、 石油などのエネルギー源とはまったく異なる種類のエネルギー源 を手に入れる可能性を示したものとして, 非常に大きな意味があ 30

フランスやアメリカでこのような動きがあるときに日本ではど らであったかというと、もちろん大きな関心をあつめていた。し か1. 工業的成功をおさめることはなかなかたいへんであるとい ら認識が一般的であった。第二次大戦中に実用化することはまず あるまいという見通しが大勢をしめていたのである。この見通し は「当時の日本の科学技術の実力では」という条件をつければま ったく正しかったといわざるを得ない。

早急に実現する見通しは暗かったが、研究は各方面ではじめら れた。しかし秘密に行なわれたので、一般の人には知られていな かった。もちろん学術発表もされなかった。秘密に行なわれたと しても,海軍が軍艦武蔵や大和を作ったほどの大がかりで本格的 な仕事にはほど遠い小規模のものであったようである。

アメリカは核分裂の発見のあと 2,3 年で連鎖反応を実現したが、他の国はみな、うまくいかないか、たいへんにおくれた。このような仕事に成功するためには、ほんとうに有能な物理学者が心から協力することが必要であるほかに、高い工業水準の基盤が必要であろう。さらにすぐれた工業技術者の心からの協力も必要である。すぐれた 1 人の研究者のひとり芝居というわけにはいかない。このような意味での集団的な研究能力というものは一朝一夕に養われるものでなく、つねづねの努力と心がけによって長年にわたって養成されるものである。

§9 原子爆弹

シカゴでフェルミが核分裂による連鎖反応に成功したのは第二次大戦になってからであり、たとえそうでないとしても極秘の研究であったから、その結果は日本に伝わってはこなかった。1回の核分裂で出てくる中性子の平均の数が2.5個であることも戦争が済むまでは伝わってこなかったのである。

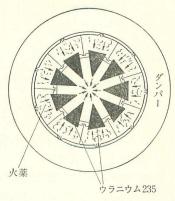
こういう状態で、日本の原子核物理学者たちは、いつものよう に物理学の研究をする人、核分裂の動力利用をめざす人、原子核 物理学以外の仕事で生産や軍に協力する人などさまざまであった。 このようにしてやがて終戦に近づいたのである。

1945年8月6日に広島に投下された特殊爆弾が、核分裂を利用した原子爆弾であることを知ったとき、日本の原子核物理学者のうけたショックははかりしれないほど大きなものであった。

原子爆弾の構造 フェルミの原子炉では天然ウラニウムと減速材が使われていたが、同位体分離を行なってウラニウム 235 の純粋に近いものを作ると、減速材なしでも、はげしく連鎖反応が起って爆発することがわかっていた。原子爆弾の構造は [1-7 図] のようであるとされている。ある距離をおいてならべてあるウラニ

ウム 235 を、火薬の爆発力で押 しつけると、急激に連鎖反応が 起って爆発するのである。

原子爆弾を作るためにはまず ウラニウム 235 を濃くする同位 体分離をどのようにして実行す るかが問題であった。同位体は 化学的に性質が同じであるから, 化学的方法では分離できない。 ウラニウムをイオンにして真空 の中を走らせ, 磁石の力(磁界) によって曲げ, その曲り方によ



1-7図 原子爆弾

って区別するのもひとつの方法である。もうひとつは、素焼きのような細かい穴を通るときに質量の違う分子の通り方が違うこと を利用する方法である。

1945年8月6日に広島に投下されたものは、このうち磁界によって分離する方法によったものだという。多くの大型真空装置と電磁石がならべられ、強引に分離を行なったということである。このときにくふうされた真空装置の洩れ探し装置は、その後も改良が加えられて、今日でも真空装置の製作、保守にたくさん使われている。

8月9日に長崎に投下された爆弾は、ウラニウムではなくプルトニウム 239 (230 Pu) であったということである。プルトニウムはフェルミが作ったような天然ウラニウムを用いる原子炉を経由して作る。原子炉の中の中性子がウラニウム 238 に捕獲されてウラニウム 239 になり、これが放射線を2回出してブルトニウム239 になる(後述の〈5-19式〉参照)。プルトニウムはウラニウムとは化学的に違う元素であるから、天然ウラニウムの中から分離するのに、化学的方法が使え、工程が容易である。フェルミがはじ

めて原子炉を作ったのは、このようにしてプルトニウムを作る目的もあったとのことである。このプルトニウム 239 も核分裂を起す性質があるわけである。

原子爆弾の材料には、以上のようにウラニウム 235 とプルトニウム 239 があるが、現在原子力発電などの動力利用に使われているものにはウラニウム 235 が多く、その分離方法は、素焼きのような細かい穴を通す方法によっているようである。この方法はウラニウムを多量に分離するのに都合がよいためである。この方法をガス拡散法とよんでいる。

平和利用があとになった 核分裂による連鎖反応の利用が、平和的な動力利用でなくて、いきなり爆弾として人類の上に落され、おびただしい犠牲者を出したことは、ほんとうに悲しいことであって、人道上深く反省すべきことである。しかし次のことを考慮する必要がある。動力利用を行なうには、連鎖反応の速さを制御する必要があるが、爆弾ならばその必要はまったくなく、あとは野となれ山となれですむ。爆弾の方が技術的にひどく簡単なのである。技術的に簡単な方が早くできる。つまり動力利用よりも、爆弾の方が早くでき上るのは自然なことでもあった。ここでいいたいことは、ここに科学技術の冷厳さが見られるということである。科学技術というものが冷厳であればあるほど、人類に人間的反省が要求されると思う。

原子爆弾の出現のあと、原子力の平和利用がすすみ、原子力発電その他の利用がどんどん進展している。それについては第6章以下に述べることにする。

第2章 物質の構造

——原子·原子核——

原子力の応用は、原子核物理学が生んだものである。原子核物理学は物質の構造について人類が長く研究してきて到達したものである。したがって、その歴史をふりかえってみれば、原子力の応用が自然科学の中でどのような立場を持っているかを了解することができるであろう。

§1 連続体説と粒子説

論争の発端 物質の構造についての論争は、まずギリシアで紀元前400年頃、連続体説と粒子説とがあったことが記録に残っている。この二つの説がその後どのように展開されたかということは、自然科学というものがどのようなものであり、また、どのように発達したかということを根本的に示すよい例であると思う。さらには社会科学のあり方についてもヒントを与えるものであると思う。

記録には残っていなくても、人類は、ギリシア以前から、身のまわりの物質、たとえば水、木材、金属、自分の体などについて、それらが何からできているのか、これらのものの性質の違いは何から生まれるものであろうかということについて絶えず考えたり話し合ったりしていたにちがいない。しかし、このような討論が行なわれるためには必須の条件がある。人間の生活にある程度の余裕がなければならない。生活を維持するため狩猟に明け暮れ、あるいは外敵との戦いに毎日心を砕いていては、とてもこのような討論をしている暇はないであろう。農耕生活に入っても、生活の余裕を持つことは容易ではあるまい。狩猟方法の進歩、農耕牧

畜の方法の進歩を技術の進歩というならば、この技術の進歩によって、人類の生活はだんだんと余裕を持つようになったのであろう。それでも、だれでもが物質の構造とか哲学の問題について討論する余裕を持ったとは考えられない。社会制度が生んだ貴族とか権力者が生活の余裕を持ち、みずから討論するか、あるいは思索にすぐれた人を庇護して、討論を行なわせたのであろう。私がここでこのようなことを述べるのは、自然科学の研究は、人類が作り出した生活の余裕に依存する面があることをいいたいからである。一方、現在では、このようにして生まれた自然科学が、逆に人類の生活の余裕を作り出す役目をしつつある。自然科学は人類の余裕を作るために必要であるとされている。つまり人類の余裕と自然科学とは原因が結果になり、結果が原因となる関係になっている。

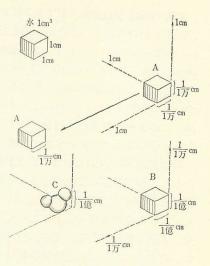
連続体説の勝利 紀元前5世紀にギリシアのレウキッポス (Leucippus,前440 頃活動) やデモクリトス (Democritus,前460 頃一370 頃) が、物質はすべて目に見えない基本的な粒子から成り立っているという粒子説を唱え、この粒子を原子とよんだ。レウキッポスらの考えは、現在わかっている原子構造に相当に近いものである。ただし、これは考えであって、実験的証明をともなうものではなかった。

このあと、紀元前4世紀になって、同じくギリシアのアリストテレス(Aristoteles、前384—22)が連続体説を出した。目に見ることのできない原子のようなものを考えて物質の構造を考えるのはいけない、むしろ、感覚に訴えることができるところの「熱、冷、乾、湿」を基本として物質の性質を考えるべきだというのである。もちろんこの考えにも実証的根拠はないわけである。

連続体説と粒子説を図示すると $[2-1 \, \text{図}]$ のようになる。例として水 $1 \, \text{cm}^3$ をとってみよう。これから $1 \, \text{辺}$ が $1 \, \text{万}$ 分の $1 \, \text{cm}$ の立方体を切りとってみる。これがA である。このA からさらに

1辺を1万分の1にして、1辺が1億分の1cmのもの、Bを切りとってみる。このようにしてどこまで切りとっても立方体であるというのが連続体説であり、どこかで C のような粒子になるというのが粒子説である。現在の知識では1辺が1億分の1cmくらいになると物質は粒子となる。

レウキッポスの粒子説も アリストテレスの連続体説 も,いずれも実証をともなっていないので,論争によ



2-1図 水を小さく分けてみる

ってその当否を決めることはできないはずのものである。にもかかわらず論争はアリストテレスに有利であったようで、そこには社会的、宗教的な原因があったのであろう。ことに中世になってからは、物質観ばかりでなく、一般にアリストテレスの考え方以外はすべて「誤り」とされたために、粒子説はほとんど消えていた。とはいうものの紀元前1世紀にルクレチウス(Lucretius、前95頃—55)が書いた「物質の本性」という詩にはレウキッポスらの粒子説の内容がくわしくうたわれているということである。

さて、このようにして粒子説と連続体説の論争は、このままで約2000年もの間放っておかれたのである。粒子説の方が真実であることに人類が気がつきはじめたのは、17世紀のことである。それから現在まで、たった300年しか経っていない。2000年間のストップと、300年の間の、現在に至るまでの急激な進歩。これはどのような事情によって起ったのであろうか。

実験・観測器機の進歩 ギリシア以来の論争について, 粒子説の 方が正しいのではないかといい出したのは, ニュートン (I. Newton, 1643—1727), ガリレイ (G. Galilei, 1564—1642), ボイル (R. Boyle, 1627—91) といった現代物理学の始祖ともいうべき人たちであった。ことにボイルは、閉じ込められた空気の圧力と体積についての実験をして, いわゆるボイルの法則を発見したのであるが, このような気体の性質を理解するためには, 気体が目に見えない粒子の集団であるとすれば説明しやすいといっていたという。

17世紀にボイルがこのような実験研究を行なえるようになったのは、機械製作の技術が進歩したためであった。機械技術の発達は14世紀の文芸復興からはじまっている。文芸復興そのものも、人類の生活水準の向上によって起ったことであろう。その結果、人間の精神は芸術、文学、哲学に向って自由にはばたき始めた。その中で航海に必要な測量機械の技術が進歩し、これが各種の測定装置の発達をうながしたということである。ガリレイが利用した天体測定装置もこれによって作られ、ボイルが気体の研究をしたときの真空装置や真空ボンプもこれらの機械技術の発達によるものである。ボイルはフックという、機械製作にすぐれた技術を持つ人から研究の助手としての協力を得ている。

物質構造の粒子説が脚光をあびはじめたのは、このように、現代物理学の創始者によってであったが、粒子説が決定的となったのは次の節で述べる化学の発達によるものである。

§2 錬金術と化学の発達

錬金術 現在の化学は、歴史的にみると、中世ョーロッパの錬金術の発達によって生まれてきたものといってよい。錬金術とは、王侯が鉛を金に変えて経済的利益を得たいと考え、金属を扱う技術を持つ人をやとって研究させたことから始まったとされているもので、紀元4世紀の頃からあったものである。この技術者を錬

金術師といい, 金属を薬品に溶かしたり, また精製したりしてい たものである。8世紀には硝酸や硫酸の製法も発明されている。 錬金術師の涙ぐましい努力にもかかわらず、ついに鉛は金になら なかった。しかしこのために、金属その他の物質を他の物質に変 化させる, いまでいえば化学処理の技術が進歩して, 化学が発達 する素地が生まれたわけである。

化合物の成分比 化学研究の進歩によって、18世紀には水素や酸 素が発見されている。そして、いろいろの物質の中には分解する ことができないものもあるが、なかには、いくつかの成分に分解 できるものがあることがわかってきた。分解できるものはいまで いう化合物であって、化合物はその成分が化合してできているこ とになる。

化合のときの、化合物と成分の質量比を測っているうちに、成 分と化合物との質量比はいつもきちんときまっているということ がわかった。いまにして思えばあたり前のことであるが、当時の 研究者にとっては驚くべきことであったろう。化合物と成分の質 量比を、銅とその酸化物の場合でみてみよう。銅が酸素と化合す ると、黒色の酸化第二銅と赤色の酸化第一銅ができる。このふた つの場合の質量比は次のようになっている。

[酸化銅の質量]〔銅の質量〕〔酸素の質量〕

酸化第二銅の場合	10	8	2
酸化第一銅の場合	9	8	1

この中で、酸素の質量については、当時の技術では、正確に知 ることはむずかしかったであろう。しかし酸化銅の質量から銅の 質量を引き算して求める方法もあるわけである。

基本粒子の存在 酸化銅の化合物の質量比を見ると、成分の質量 比がきまっているほかに、銅と酸素の割合が酸化第二銅のときに 8対2であり、酸化第一銅のときに8対1であって、この割合の 違いが、ちょうど2倍だけになっている。このことは、次のよう

に考えるとうまく説明できる。銅は銅の基本粒子からできていて、酸素も同様に基本粒子からできている。それを銅と酸素であらわせば、2種類の銅の化合物が次のように基本粒子の結合したものであると考えるとよいのである。

酸化第二銅
$$\longrightarrow$$
 銅。酸素
酸化第一銅 \longrightarrow 銅。酸素

ここで銅の基本粒子と酸素の基本粒子の質量の比は8対2であることになる。

このような基本粒子を物質が持っているならば、ギリシアのレウキッポスらの粒子説が正しいということになり、アリストテレスの連続体説は誤りということになる。

化合物と成分の質量比としてわかりやすいものは水である。

酸素+水素
$$\longrightarrow$$
 水 8 1 9 $\langle 2-2 \rightrightarrows \rangle$

酸素と水素が化合して水になるときの質量比は8:1:9になっている。この例では、成分は気体であり、水も化合するときには気体であって、その質量を測定することはむずかしく、実験事実としてあげるにはあまりよくない。しかし、これも物質が基本的な粒子のあつまりであることを示す例であって、酸素の基本粒子と水素の基本粒子の質量比は8:1ということになる。しかし、水ができるときに、実は二つの水素の基本粒子が参加していることがあとになってわかったので、酸素と水素の基本粒子の質量比は16:1ということになっている。

仕事場の伝統 紀元 4世紀頃に出発した錬金術が次第に形を変え、発展して化学となり、18世紀になってここに述べたような結論を導き出すまでの長い年月の間には、多くの研究者のたいへんな苦労があったことであろう。この苦労の実際を知るために文献をあさることはまことに興味深いことであろうが、私などにでき

ることではない。たとえ文献を読んだとしても、研究者の苦しみ が必ずしもありのままそこに書かれているかどうかは疑問であ る。ただ、私のように物理学の実験研究を30年以上もやってい ると, 粒子説が浮び上るまでの長い年月の間の研究者の努力と苦 しみを、自分の経験から察することができるのである。

錬金術師や化学の研究者が仕事をした場所を英語では laboratory といっている。英国の歴史的に名高い Cavendish Laboratory (ケンブリッジ) や Clarendon Laboratory (オックスフォー F), あるいは原子核物理学や素粒子物理学の尖端をいく米国の Lawrence Radiation Laboratory & Brookhaven National Laboratory など、"laboratory"はいずれも日本語では「研究 所」と訳されているのだが、直訳すれば「研究所」でなく、「仕 事場」であろう。錬金術から出発して物質の粒子説を浮き上らせ るまでの研究が「仕事場」で行なわれてきたということの中に, この間の研究者たち――というよりもむしろ仕事師とか働き手と いった方がふさわしいであろう――が、どんなことを、どのよう に苦労したかがしのばれると思うのである。

実証科学の進歩 文芸復興以前に物質の連続体説がゆるがなかっ たのは、それが正しいからというよりも、当時支配的だったスコ ラ哲学がアリストテレスの考え方をとっていたからであろう。こ れに対して、錬金術師など「仕事場」の「高級職人」たちは、遠 廬勝ちに批判的な言葉を投げていたということである。17世紀 あたりからそうした「仕事場」の人たちと、科学的思考をする人 たち、たとえばニュートンやガリレイのような人たちとが手を結 ぶようになって、今日の実証科学の花が咲きはじめたのである。

それ以来まだ300年しか経過していない。実証科学の精神がな いときの 2000 年の停滞と、実証科学の精神が出てからの 300 年 の間の驚くべき進歩に思いをいたすべきである。しかしその結果 「原子力」は人類に益をもたらしたと同時に、ぬぐいがたい大き

な悲惨をももたらした。この害の方は必ずしも科学自身ばかり にその責任があるとはいえない。人類社会の進歩があまりにも遅 いことにも関係していると思う。つくづく考えるのは、社会を進 歩させて平和で文化的なものにするために実証科学の精神を用い ることはできないものであろうか、ということである。

§3 原子説――原子の種類と原子番号

化合の法則 前の節で化合物とその成分について述べたことを 整理すると、次のようになる。

- ① 成分から化合物ができるとき、質量はふえることもへることもない。これを質量保存の法則といって、1772年にラヴォアジエ (A. L. Lavoisier, 1743—94) が確立した。
- ② 化合物とその成分の質量比は同じ化合物ではいつも同じである。これは定比例の法則といって、1792年にリヒテ(J. B. Richte, 1762—1807), 1797年にプルスト(J. L. Proust, 1754—1826)が確立した。
- ③ 同じ成分から作られる化合物にいくつかの種類があるときには、成分比の違いが前節の〈2-1 式〉の例にみるように、いつも整数の比になっている。これを倍数比例の法則といって、1802年にドルトン(J. Dalton, 1766—1844)が確立した。

原子説 これらの法則の上に立って、1808年にドルトンは「原子説」を出した。純粋な物質は原子という目に見えない小さな基本的な粒子からできていて、化合物はこの原子が結合することによって作られるというのである。ギリシア時代のレウキッポスの粒子説が完全によみがえってきたことになる。

「純粋な物質」というのは水素,酸素,銅などの「元素」である。 前節で基本粒子の質量比といったものが,原子説では原子の質量 比になる。したがって元素の原子の質量比を決定することができ るわけで,原子の一部についてその質量の軽い方からならべると [2-1表] のようになる。

この表で、原子量というのは、 原子の質量比を仮りに炭素の同位 元素の **C の質量を 12.0000 とし てあらわしたものである。実際の 物質の原子は原子核の中の中性子 の数が異なる同位元素のあつまり であるが、表では同位元素の混合 物についてのものである。炭素は 12C と 13C のあつまりで、12C が少 ないために12.011となっている。 また、原子番号とは、原子をその 質量の順序にならべてつけたもの であるが、それだけでなく、ほか の大きな意味につながることはあ とで述べる。

元		素	符号	原子番号	原子量	
水		素	Н	1	1.0079	
^	リゥ	4	Не	2	4.0026	
IJ	シウ	4	Li	3	6.939	
~!	ונו	ウム	Ве	4	9.012	
水	ウ	素	В	5	10.811	
炭		素	C	6	12.011	
窒		素	N	7	14.007	
酸		素	0	8	15.999	
フ	ッ	素	F	9	18.998	
ネ	才	ン	Ne	10	20.179	
ナ	トリ	ウム	Na	11	22.990	
	銅		Cu	29	63.546	
	銀		Ag	47	107.87	
水		銀	Hg	80	200.59	
ウ:	ラニ	ウム	U	92	238. 03	

2-1 表 原子量と原子番号

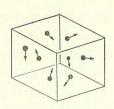
原子の重さ 原子量は原子の質量の割合を示すもので、原子の ほんとうの質量を示すものではない。ほんとうの質量は原子量を グラムであらわしたものを 6.023×10²³ で割ったものである。 つまり炭素 12.011g, 水素 1.0079g などの中にそれらの原子が 6.023×1028 個あるというのである。この数は原子物理学にとっ て大切な数で、アボガドロの数といって L であらわす。この数 の大きさの概念を示すと、1億が1億あつまり、さらにそれが1 億あつまると $10^8 \times 10^8 \times 10^8 = 10^{24}$ となるわけであるが、L はこ れに近い。

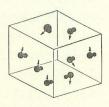
ここで述べた酸素原子の 15.999g, 水素原子の 1.0079g を酸 素原子や水素原子の1モルとよぶ。いいかえると酸素原子などが 6.023×10²³ 個あつまったものの質量が1モルである。

原子の大きさは,前に述べたようにおよそ 10-8 cm (1億分の1

センチ)である。原子の大きさや質量をどのようにして知ることができるかについては, ここではふれないことにする。

気体の圧力と原子・分子の数 さて、原子は 気体になるときに、一つ一つでとびまわるこ ともあるが、いくつかの原子が結びついて分 子になってとびまわることがある。そして、 [2-2図] のように、原子にしても分子にしても、同じ体積の中に同じ数の粒子が入っていると、同じ温度ならば同じ圧力を示す。圧力は粒子が壁にぶつかってこれをたたくことによって起るので、粒子が重く、その速さが大きければ圧力は大きくなるわけだが、粒子の重さが違っても、同じ温度ならばその平均の運動のエネルギーは同じになる。粒子の質





2-2図 同じ体積の中に同じ 数の原子 (分子) が あると,同じ温度で は同じ圧力になる

量が m, 速さが v ならば運動のエネルギーは $\frac{1}{2}mv^2$ であるから, m が大きい分子では速さが小さくなる。このためにどんな分子や原子でも同じ温度で,同じ体積の中に,同じ数の粒子があれば,同じ圧力を示す。このために温度が 0 度($^{\circ}$ C) で 1 気圧の 22.41 の体積をとると,その中にある分子や原子の数は,どんな気体でも同じ数になり,前に述べたアボガドロの数 L 個に なっているのである。

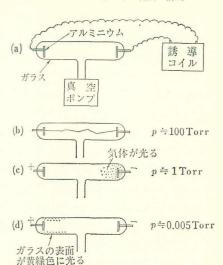
§4 原子がこわれる――陽子と電子

アトムをこわす 原子は英語で "atom" というが、これはギリンア語で「もうこれ以上分割できない」という意味からきているということである。レウキッポスらは文字通りもうこれ以上分割できない最後の粒子として原子を考えていたのであろう。

しかし「仕事場」での研究は、この最後粒子ももっと小さいも

のにこわれることを発見してしまった。ドルトンの原子説は1808年に出たのであるが、それからほぼ50年あとにいわゆる「ガイスラー管」が作られ、この中の電気放電をしらべているうちに、原子がこわれることがわかってきたのである。

ガイスラー管 ガイスラー管は、いまでも小学校や中学校の理科実験室にある。 [2-3 図] のように、直径 2 cm くらいの



2-3図 ガイスラー管

ガラス管の両端にアルミニウムの電極を入れ、真空ポンプで空気を抜く。二つの電極には誘導コイルによって約3万ボルトの電圧をかける。真空ポンプを働かせないと、ガラス管の中の圧力は1気圧、水銀柱で760 mm である。これを760 Torr というが、この圧力では誘導コイルの電圧をかけても放電は起らない。しかし真空ポンプを働かして圧力が約100 Torr になると、図の(b)のように二つの電極の間に雷に似た放電が起る。さらに約1 Torrになると、全体に放電の光がひろがり、気体から出る光はそれぞれ気体によって違う特有な色を持っている。さらに圧力が下って約0.005 Torr になれば、気体に特有な色は消えて、ガラスの表面が美しい黄緑色に光るようになる。このようなガイスラー管の放電から、原子物理学にとって大切なことが実に多く発見された。気体に特有な色からは光の線スペクトルが発見され、これは原子構造と量子力学の発展につながっている。さらにこのような放電

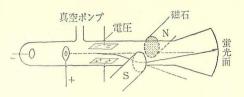
から、あとで述べる陽子が発見された。またもっと圧力が低くなって、ガラスの壁が黄緑色に光っている現象から、電子と X-線が発見されている。

このようにたくさんの発見の端緒となったガイスラー管の実験が可能になるためには、多くの技術的な発展が必要である。第一に、ガラスがなければならぬ。次には、電極として適当な金属がなければならぬ。この電極の導入線をガラスに封じて空気が洩れないように気密にする技術が必要である。さらに、真空ポンプが必要である。真空ポンプは、17世紀のなかばにドイツのゲーリケ(O. von Guerike, 1602—86)や英国のボイルが開発したのがはじめであるが、ガイスラー管が作られたのはそれから200年ほど経った頃で、真空ポンプは水銀をうまく使ったものであった。もちろん現在のように便利なものではなかったが、そこまで発達させるために研究者は多くの苦労を重ねたであろう。もうひとつ、誘導コイルについては、その発明の歴史をくわしく知らないのだが、やはり長い間にわたって多勢の高級職人が「仕事場」で苦しい工夫をこらした結果生まれたものであることにまちがいないと思う。

電子の発見 さて、ガイスラー管の放電から電子が発見された事情は次のようである。圧力が 0,005 Torr くらいになってガラス壁が黄緑色に光るのは、何かがあたって光るらしい。というのはガラスに電極などの影を作ることができるからである。そしてガイスラー管に磁石を近づけると、その影は動く。とすれば、壁にあたっている何ものかは、電気を持った粒子であることになる。電流が流れている針金が磁石の間で力をうけるのと同じように理解できるからである。

このような粒子の性質をさらにくわしく調べるためにくふうされた装置が〔2-4 図〕である。真空にした容器の中で図の左方の負の電極と正の電極の間に放電を起すと、正の電極の穴からとび

出す線がある。陰極 から出発しているの でこれを陰極線とよ ぶ。陰極線はガイス ラー管でガラスの壁



をたたいて光を出し 2-4図 陰極線は電界と磁界によってまがる ているものと同じである。陰極線は、電気の力も磁石の力も加わっていなければ、まっすぐにすすむ。しかし図のように中央の二 つの電極に電圧をかけ、その間を陰極線が通るようにすると、陰 極線は正の電極の方にまがる。つまり、この陰極線の中の粒子は 負の電荷を持っていることになる。また、磁石の極の間を通る場 合も方向をかえる。このまがり方からも、この粒子は負の電荷を 持っていることがわかる。

さて、この粒子のもつ質量 m と電荷 e を仮定すると陰極線の速さがわかり、さらに電圧と磁石によるまがり方から、この粒子の質量と電荷の比 e/m を求めることができる。1897 年に英国のトムソンは、陰極線についてこの e/m を測定するといつも一定であることを知り、この粒子に「電子」という名前をつけた。これによって電子の存在が確認されたわけである。

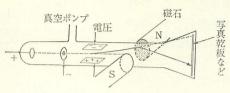
e/m がわかったから、電荷 e がわかれば質量 m もわかることになる。この頃すでに分子は水溶液の中で正と負の電荷をもつイオンに分れることがわかっていた。したがって、たとえば硝酸銀などの電気分解のときの電流をしらべると、原子の中に存在する電荷の最小限を知ることができる。電子はもともと原子の中にあったはずであるから、電気分解から知ることができる電荷を電子の電荷とすることができる。それは、

 $e = -1.60 \times 10^{-19} \ 7 - P \ 2$

であった。これによって m を求めると,

 $m = 9.1 \times 10^{-31} \,\mathrm{kg}$

となって、これはもっとも軽い水素原子の質量のおよそ 2000分の1であった。もっとも軽い原子よりはるかに軽い粒子が



あらわれたというこ 2-5図 陽極線も電界と磁界でまげられる

とは、原子がこわれたことになる。原子は最後的粒子ではなかっ たことになる。

陽子の発見 次に陽子が発見された事情を述べよう。電子の e/m を測定したと同じような [2-5 図] の装置を用い、電極の正 と負を変えても陰極の穴からとび出す線があることを 1886 年に ゴールドシュタイン (E. Goldstein, 1850—1930) が発見している。 これは陽極から出発しているので陽極線と名づけられた。陽極線の e/m を測ってみると、陰極線の場合と違って一定ではない。 また陽極線の粒子が持っている電荷は正である。その分量の絶対値を電子の場合と同じものにとると、m は電子よりはるかに重い。 いろいろの m の中でもっとも軽いものは水素原子の実際の質量と一致している。これが「陽子」である。これで陽子の存在がはっきりした。

このようにしてはっきりした陽子と電子の質量と電荷を〔2-2 表〕に示す。

原子の中に陽子と電子があることはわかったが、それではこれ

	1個の電荷	L=6.02×10 ²³ 個 あつまったときの 電荷	1個の質重	L = 6.02×10^{23} 個 あつまったときの 質量
電子	-1.60×10 ⁻¹⁹ クーロン	-96487 クーロン	9.1×10 ⁻³¹ kg	$\frac{10^{-3}}{1840}$ kg
陽子	1.60×10 ⁻¹⁹ クーロン	+96487 クーロン	1.67×10 ⁻²⁷ kg	1.008×10 ⁻³ kg

2-2 表 電子と陽子の電荷と質量

らの粒子は原子の中にどのように存在するのか, つまり原子はど のようにできているのだろうか。

§5 原子の構造――原子の中の力

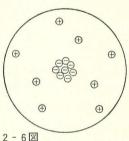
トムソン説と長岡半太郎説 原子の構造について、まず英国のト ムソンらは〔2-6 図〕のように考えた。中央に負の電荷を持つ電 子があつまっていて、周囲に一様に陽子が分布しているというの である。

これに対して、日本の長岡半太郎は1903年に次のような考え を出した。[2-7図]のように中央に重くて正の電荷を持つ「芯」

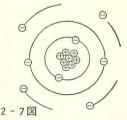
のようなものがあって、その周囲に負 の電荷を持つ電子が分布し、土星をと りまく輪のようになっているというの である。

この二つの考えのどちらが正しいの か。その結着は10年もたたぬうちに、 すなわちラザフォードが1911年に発 表した実験によってつけられた。

ラザフォードの実験 ラザフォードは [2-8図] に示すような実験を行なっ て、ラジウムのような放射性物質から 出てくる α-粒子をうすい 金箔にあて. その散らばり方をしらべた。α-粒子は 金の原子に衝突したときに方向を変え るに相違ないが、方向を変えた α-粒 子の中には、相当大きく角度を変える ものがあった。この事実を説明するた めには、α-粒子は、重くて非常に小さ く (10-15 m くらい), 正の電荷を持つも

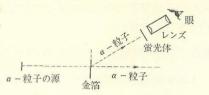


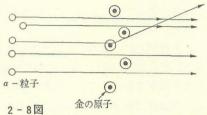
J.J.トムソンの原子模型。 正電荷が外側に、負電荷が中 心にある



長岡,ラザフォードの原子模型。 正電荷が中央に、負電荷がその まわりを回っている

のによって押し返された と考えざるを得ない。αー 粒子は正の電荷を持って いることがわかっている から,正の電荷を持つか α-粒子の源 たまりに押されるわけで あるが、 散らばった粒子 の角度の変わり方からみ て,この正の電荷を持つ 二つのかたまりは図のよ うに小さい距離まで近づ いたことになる。このた さなかたすりがなければ





めには金の原子の中に小 ラザフォードの実験。αー粒子は金の原子と衝突 してどんな運動をするか

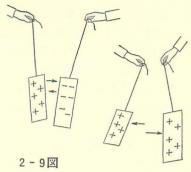
ならぬ。原子の大きさは10⁻¹⁰mくらいであるから、正の電荷を持 つかたまりは原子全体からすればひどく小さいものである。

原子構造の決定 このようなことがわかると、トムソンの考え方 は駄目で、長岡の考えが正しいことになる。それで[2-7 図]の ようなものを長岡・ラザフォードの原子模型という。外国ではボ ーア・ラザフォードの原子模型ということもある。

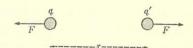
これで原子の構造についての大すじがきまった。つまり、原子 の中心には,重くて原子の質量の大部分をしめ、正の電荷を持つ 「芯」ともいうべきものがある。これを「原子核」とよぶことに なった。「芯」のまわりを電子がとりまいている。これは「芯」 のまわりの「衣」とでもいうことができる。そして「芯」の持っ ている正の電荷と「衣」が持っている負の電荷は絶対値が等しい ので,全体としては中性になっている。

このような構造は、ラザフォードが実験した金の原子に限るも のでなく、[2-1表]に示すようなあらゆる種類の原子について

原子の中の力 さて、当時はまだ中性子が発見されていないので、原子の中には陽子と電子があるとするわけであるが、研究者たちの次の課題は、これらの粒子がどんな性質を持ち、互いにどんな力を



摩擦電気を持つ紙片は、電気力によって引き合ったり離れたりする



2-10図 電荷同士の間に働くクーロンカ

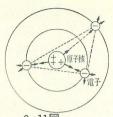
及ぼしあって原子構造の秩序が保たれているかを明らかにすることであった。

陽子や電子はそれぞれの質量のほかに電荷を持っている。電荷を持つもの同士の間には、クーロンの法則であらわされる電気力が働く。電荷同士の間に働くクーロンの法則とは $[2-9 \, \text{図}]$ のように、摩擦電気によって電荷を持つものの間に働く力によってたしかめられているものである。 $[2-10 \, \text{図}]$ のように電荷を $q \, \text{と} \, q'$ とすると、電気力は同種ならば(つまり正と正、あるいは負と負ならば)斥力となり、異種ならば(正と負ならば)引力となる。両者の距離をrm、電荷 $q \, \text{と} \, q'$ をクーロンで測り、力をニュートンであらわすと次のようになる。

$$F = \frac{1}{4\pi\varepsilon_0} \frac{qq'}{r^2} = 9 \times 10^9 \frac{qq'}{r^2} \quad (\varepsilon_0 = 8.85 \times 10^{-12}) \quad \langle 2 - 3 \, \text{Fe} \rangle$$

この力の方向は二つの電荷を結ぶ直線の中にある。また q が q'

に及ぼす力と q' が q に及ぼす力とは大き さが同じで方向が反対である。二つのもの が及ぼし合う力にこのような関係があるこ とを「作用反作用の法則」という。またこ こで力の単位に使ったニュートンは、地球 上で 1kg の物体がうける重力が 9.8ニュートンになるような単位である。



2-11図 原子核と電子は電 気力で結ばれる

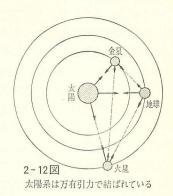
原子の中で電荷が及ぼし合う力は〔2-

11 図] のようになる。まず原子核の正電荷と周囲の電子との間には引力が働き、電子同士の間には斥力が働いている。しかし原子核には正の電荷が集中しているので、原子核と電子の間に働く力が大きい。そして電荷と力の大きさの関係は〈2-3 式〉のようだとするわけである。〈2-3 式〉は摩擦電気の実験のように1cmとか10 cmとか離れたところで実験してきめたものであるが、この法則がそのまま原子の内部のように1億分の1 cmといった小さなところでも成り立つとしているわけである。

このようにして、原子の中で働いている力がわかると、原子の 構造についてもさらに立ち入ることができる。だがその前に、万 有引力について述べておこう。

$$F = G \frac{MM'}{r^2} (G = 6.7 \times 10^{-11})$$
 $\langle 2 - 4 \neq 1 \rangle$

となる。力の方向は二つの質量を 結ぶ直線の中である。このときに も電気のときと同じように作用反 作用の法則が成り立っている。万 有引力は太陽系では太陽と惑星の 間だけでなく,惑星同士の間にも 働く。これも原子の場合に似てい る。また惑星と太陽との間の力の 方が惑星同士の間の力にくらべて 大きいことも,原子の事情に似て いる。



原子の中の万有引力 万有 引力は、ニュートンがリンゴが木から落ちるのを見て 発見したと言われている。



2-13図 質量の間に働く万有引力

万有引力は、リンゴと地球、あるいは天体同士、すべて質量を持つものの間に働くのである。ところで原子の中の原子核や電子も質量を持っている。原子の内部で万有引力はどうなっているのであろうか。

水素原子の場合について考えてみよう。水素原子の陽子と電子の間に働く電気力と、万有引力とをくらべるには、距離は同じであるから、[2-2表」の陽子と電子の電荷や質量を $\langle 2-3$ 式〉と $\langle 2-4$ 式〉に入れてみるとよい。そうすると、なんと万有引力の方は電気力の 10^{-40} 倍で 1 億分の 1 を 5 回もくりかえすほど小さい。したがって、原子の構造を考えるときには万有引力を考える必要はまったくないといってよい。

このように、その中で主になっている力は違うのだが、太陽系と原子はよく似ている。芯になっているものが重くて、「どしっとしている」ことも、芯をとりまくものがお互いに力を及ぼし合

ってはいるがその力よりも芯に向う力の方が強いことも、さらに それぞれの力の法則を表わす式が似ていて、どちらも力は距離の 2乗に反比例することも。このために、電子の軌道と惑星の軌道 はよく似たものになっているのである。

しかし、太陽系と原子とでは根本的に違う点がある。太陽系では、たとえば地球と火星の間には惑星がないが、これは、あることができるのに偶然ないとされるのに対して、原子ではそうでなくて、あるきまったいくつかの軌道以外には電子は存在しない。このことは物理学の「量子力学」に関係することであり、エネルギーにも関係するので、あとで述べることにする。

原子核の中の力 原子の中の力については、さまざまな問題があったとはいえ、しだいに話のすじ道がついていったのであるが、「芯」にあたる原子核の中の力については話が簡単でなく、その構造についての研究はおくれた。その困難のひとつを示そう。

例をヘリウムの原子核にとる。つまり、 α -粒子である。すでに述べたが、 α -粒子はその質量は陽子の 4 倍であり、電荷は 2 倍である。質量を説明するためには、現在のように中性子が知られていないときには、陽子 4 個を持ってくる必要がある。それでは電荷が陽子の 4 倍になってぐあいが悪いので、電荷を打ち消すために電子 2 個を加える。つまり α -粒子は [2-14 図] のようになる。 α -粒子の中の粒子は、非常に固く結びつけられていることがわ

かっている。原子の中の電子が原子核に結びつけられている様子にくらべてひどく固くて、少々の刺激では離れないのである。この固い結びつきは何からきているのだろうか。

[2-14図]の中の陽子と陽子は反撥しているはずである。電子と陽子は引き合うであろうが、それでは固い結びつきを説明できそうにもない。これには物理学者も困りはてていた。1932年に中



+ ---- 陽子

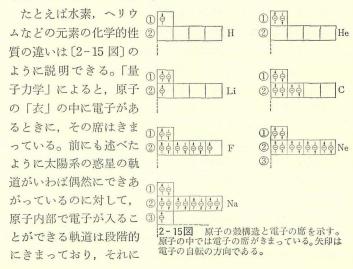
○----電子 2-14図

2-14区 中性子が発見される前のα-粒子 についての考え方 性子が発見されてからは、これを原子核の構成粒子に加えると話が簡単になることがわかり、物理学者が元気を出したことはすでに述べた通りである。

§6 物質の性質——原子の集団

原子力の問題は、もともと原子核に関係したことである。しか し、それを原子自身が持っている問題と比較する立場からとらえ るとよく理解することができるので、本書では一貫してその立場 をとりたい。

元素の性質をきめるもの もともと原子とは物質の性質を考えているうちに出てきた考えである。原子の構造の考え方がはっきりすると、それによって原子の性質の違いを説明できる可能性が出てくる。原子が最後の粒子でなく、その部分にこわれ、その構造がわかると、元素の性質の違いを原子の構造から出発して理解できるようになったのである。



エネルギーの低い方から①,②,③……と番号をつけると,①には席が一つあり,②には席が四つある。一つの席に電子は二つだけ入ることができる。電子は、原子核もそうであるが、地球のように自転していて、その自転の向きが上向きのものと下向きのものと、1組の二つまでが一つの席に入ることができるのである。

このようにして席に一つの電子が入ったのが水素であり、ヘリウムの場合になって原子核の電荷がますと、① の席にもう一つの電子が入り満員になる。次の② の席に電子が一つ入ったものがリシウムであり、さらに、たとえば4個入っていれば炭素である。② の席が満員になるのは電子が合計10個入ったネオンであり、電子が一つだけ空席のものはフッ素である。③ の席に電子が1個入るとナトリウムになる。

さてここで、① や② の席がちょうど満員になったヘリウムとかネオンは貴ガスといって、他の元素とはなかなか化合しない。 ① や② の席が満員になって、その次に1個だけ電子が入ったリンウムやナトリウムは、他の元素とたいへんに化合しやすい。また、満員になるのに電子が一つだけ足りないフッ素なども他の元素と化合しやすい。水素もこれに似ている。

このように原子の中の電子について、① の席、② の席、③ の席 というものを考えて、これを「殻構造」という。殻構造は元素の 化学的性質をよく説明でき、もっと重い元素にまで適用できる。 いきなりこうした説明をすると、何か魔法使いのやり口のように みえるかもしれないが、実はこれは量子力学の結果なのである。 ここで量子力学について説明できないのは残念であるが、殻構造 が元素の性質をよく説明できることから、この量子力学の考え方 が正しいものだということが示される。量子力学の結果は事実に 一致する、いいかえれば実験に合致しているのである。

原子構造がはっきりしたことの成果に水素分子の問題がある。 水素では二つの原子があつまって分子となることは, 化学の発達 の初期からわかっていた。しか し、その結合のようすがはっきり したのは、原子の構造がわかり、 量子力学が発達したあとの 1928 年頃のことである。

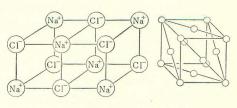
[2-16 図] は二つの水素原子 2-16図 水素分子における結合

が結合して分子になっているところを示す。二つの原子の中には 陽子が2個、電子が2個ある。これらはみんな図のように電気力 を及ぼし合う。一つの粒子は他の3個の粒子から力をうけている。 その結果として水素原子が結合して分子になっている。このとき に二つの電子が自転しているが、それらは互いに反対向きに自転 していなければならないということが、結合のたすけになってい るのである。

電気力による結合 ここに水素分子の例を出したのは、原子自身の中の結合力は電気力であるが、さらにいくつかの原子があつまったときの相互の間の結合力も、すべての場合に電気力であることを述べたかったのである。

[2-17 図] は原子があつまって物質を作っている例である。左側は食塩で、Na原子と Cl原子が立方体にならんでいる。このときも原子が結合している力は原子の中の陽子や電子が他の原子の中の相手と及ぼし合っている電気力である。食塩の場合には

Na 原子から C1 原子に1個の電子が移動した形になっている。電子が少なくなったりしたものをイオンというので、食塩のようなものをイオン結



2-17図 原子があつまって物質を作る

晶という。右側は銅の結晶における原子のならび方を示している。 この場合にも銅の原子が結び合っているのは、原子の中の陽子や 電子が隣りの原子の中の陽子や電子と力を及ぼし合っているため であることに変りはない。

ここで水素分子、食塩、銅について述べたことはすべての物質にあてはまる。銅の金属としての性質も、食塩のしおからさも、ひいては水の流動性も、岩の固さも、すべてどのような原子がどのように結びついているかによってきまるのである。そして原子が結びつくときには、原子の中の電荷による電気力が出発点になっている。いわば電気力が糊のようになっているのである。

いま電気力を糊にたとえたが、この糊は場合によって非常に強いので、金属は強く、岩は固くなる。この電気力にくらべて、結晶の中で原子と原子が及ぼし合っている万有引力はきわめて小さいものであることが、前節で水素原子について述べたことから想像できる。しかし、実際の金属や岩などすべての物質は重力を感じる。これらの重力は、地球というきわめて大きな物体が物質の中の一つ一つの原子に及ぼす万有引力を加え合せたものである。原子同士の万有引力は小さくても、地球はきわめて大きいので、地球による万有引力は目立ってくるわけである。

物性物理学と生物物理学 このように、すべての物質を原子の集団とみて、原子の性質から出発して物質の性質を説明する物理学の分野を物性物理学とよんでいる。物性物理学はすでにいくつかの大きな成功をおさめている。その例のひとつに、銅やアルミニウムがどうして電気を導くかということがある。[2-17図]の右のようなぐあいに銅の原子がならぶと、銅の原子の「衣」の中の一つの電子が「浮かれ出して」原子から離れ、自由に動きまわることが説明できるのである。この電子によって電気が流れることになる。

もうひとつの例として、鉄がどうして磁石になるかということ

がある。電子はみんな小さい磁石の性質を持っているが、原子の 「衣」の中ではそれが互いに反対の方向を向いて打ち消し合って いることが多い。しかし鉄の場合には、電子の磁石としての性質 は打ち消さないで、一方向にそろって効果をあらわして磁石にな る。それがなぜかということも量子力学によって説明されている。

原子の集団として最後に述べたいのは生物体についてである。 増殖と生長を示す生物体も原子の集団であることにかわりはない。 同じ原子の集団でありながらあるものは死んでいて、あるものは 生きている。いったいどこが違うのであろうか。よく考えてみる と不思議なことである。生命現象を原子の集団として理解しよう とする努力が世界各地でさかんに行なわれている。これは生物物 理学とよばれているが、この分野にはひとつの困難があると思う。 実証科学である以上、実験をしなければならないが、生命を持つ ものについての実験はかつての錬金術や化学の実験にくらべてむ ずかしいのである。温度を上げたり乾かしたりすると死んでしま うものを扱うことは容易ではないであろう。

§7 原子核の構造

核力 しばらく原子や電子の集団の話をしてきたが、ここで原 子核にもどろう。原子核の中で陽子や中性子を結びつけている力 は何だろうか。もっとも簡単な例として重陽子(重水素の原子核) について考えてみる。[2-18図]のように重陽子では陽子と中性 子が結合しているが、ここでも、原子の中の原子核と電子の間に

働く電気力,太陽系の太陽と惑星の間 に働く万有引力のように, 陽子と中性 子は互いに何かの力を及ぼし合って結 合しているに相違ない。まずそれが電 気力ではないことはたしかである。中 性子には電荷がないからである。では

陽子 中性子

2-18図 重陽子の内部

万有引力であろうか。万有引力は原子の場合、結合力としては電気力にくらべてひどく弱かったが、原子核の場合でも弱く、重陽子の結合を説明することができない。とすればこれらとまったく異なる力があるはずである。この力を「核力」という。核力は短距離の間でだけ働くきわめて強い力であって、陽子と中性子の間ばかりでなく、陽子と陽子の間、中性子と中性子の間にも同じように働く。陽子と陽子の間には、電荷同士の間の電気力に加えてこの核力が働くのである。

湯川秀樹博士はこの核力について根本的な考察を行なっている うちに、新しい基本粒子として「パイ中間子」の存在を予言して、 ノーベル賞をうけている。

第1章で述べたように、「原子力」といっているものは原子核 反応のエネルギーを利用するものであるが、わずかの燃料から多 量のエネルギーをとり出すことができるのは、核力が大きくて、 原子核の中の結合が強く、結合の変化によって出入りするエネル ギーが原子の場合にくらべて非常に大きいからである。このこと をもっと立ち入って理解するためには、結合の度合いを、万有引 力、電気力、核力の場合についてそれぞれ量的に検討することが 必要であるが、それは第3章で行なうことにする。

原子核の性質については、結合の度合い、つまり結合のエネルギー、原子核の形、地球の自転のようなスピン、つまり角運動量、それに加えて安定か不安定かの問題がある。放射性同位元素のように不安定の場合には、その半減期の問題もある。ちょうど原子の性質をその構造から説明したように、これらの原子核の性質をその構造から説明することが原子核物理学の目的である。このためには、サイクロトロンなどの粒子加速器によって作った高速粒子によって原子核を刺激して反応を起させ、出てくる粒子を性能のよい検出器によってしらべるといった研究が、世界の各地でさかんに行なわれている。

原子核の殼構造 原子核の中の陽子や中性子のあり方について、 原子の殻構造に相当するような原子核の殻構造というものがある。 原子の場合には、原子の中央に「芯」になる原子核があって、そ のまわりに電子があり、原子核と電子の間に電気力が働くとして 設構造があるのだが、原子核の中には中心になる「芯」はないし、 互いに核力を及ぼし合う陽子や中性子が「ごちゃごちゃ」とある のであるが、それでも鼓構造を考えることができて、相当によく 原子核の性質を理解することができる。

原子核の殻構造を 陽子の席 中性子の席 [2-19図]に示した。 1) 原子核では①の席 2 (2) は1個.②の席は3 個、③の席は6個で あり,各々の席に陽 ^{2}D 子や中性子が自転の 方向が互いに逆であ 1) 4 3H る2個ずつが入るこ とができる。中性子 1) 66 と陽子は種類が違う 4He 粒子であるから、そ れらの席は図のよう 1 00 6Li に別々である。 まず陽子の方の席 で①の席に一つ入 12C っただけのものが陽 子である。これに対 160 し、中性子の席に一 つ中性子が入れば重 2-19図 原子核の殼構造

陽子になる。さらに

中性子が①の席に入ると三重水素となる。次に陽子の席に陽子が加わると、①の席は陽子と中性子の両方の席が満員となるが、これが ⁴He である。このように一つの殻の席が満員になった原子核は固く結びついて安定になっている。さらにすすんで、②の殻の席が満員になったものが ¹⁶O であって、これも固く結びついている。このようなことがさらに重い原子核についても言える。

このように殻構造によって原子核の性質を説明することができることは、原子核物理学の成功の一部を示しているものである。

§8 素 粒 子

素粒子の間に働く力 これまで、原子や原子核を作っている基本 粒子として、電子、陽子、中性子を考えてきた。これらの基本粒 子を「素粒子」という。ギリシア時代にレウキッポスらが物質構 造の粒子説を唱えたものが、今日では、素粒子までたどりついた ということができる。

これらの素粒子があつまって原子核,原子から物質までを作り あげていくときに、素粒子を結合するための力が問題である。こ れらの力についていままでに述べたことをまとめてみよう。

まずこれらの素粒子は、それぞれ質量を持ち、あるものは電荷を持っている。質量に関係して二つの素粒子の間には〈2-4 式〉のような万有引力が働いている。電荷に関係して、電荷をもつ二つの素粒子の間には〈2-3 式〉の電気力が働いている。この電気力が原子を構成している力である。原子核の中では、陽子や中性子の間に短距離でだけ働く強い核力が働いている。さらに、原子核を構成しているこの「強い核力」のほかに、原子核が電子を出して崩壊するときに中性子が陽子に変化する、あるいはその逆の変化をするときに働く「弱い相互作用」がある。原子核が電子や陽電子を出して崩壊するというのは放射性同位元素で起っていることであり、これを「 β -崩壊」というが、弱い相互作用は、この

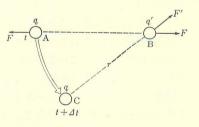
β-崩壊を起すものなのである。

このように、素粒子の間の相互作用には、万有引力、電気力、強い核力、弱い相互作用の4種類が働いていて、これ以外にはない。私たちの身のまわりにはいろいろな力の現象が見られるが、物質がすべて素粒子のあつまりであるからには、それらの現象はすべてこの4種類の力がもとになって組み合わさったものなのである。

カと空間 さて、素粒子と素粒子の間に働く力には、ここに述べた4種類があるとしても、素粒子という粒と粒の間の空間はこれらの力と無関係ではない。といっても、これだけでは何のことかよくわからないであろう。しかし次のような考察は、これを理解する助けになる。

二つの電荷の間のクーロン力の働き方を〔2-10 図〕に示しておいた。この図を見ると二つの電荷の間の空間は力とは無関係のように見えるが,実はそうではない。〔2-20 図〕で,時刻 t に電荷 q は A 点にあり,q' は B 点にあったとする。これらの電荷の間に働いている力 F は二つの電荷を結ぶ直線上にあり,q が q' からうける力と,q' が q からうける力は同じ大きさで方向が反対になっている。そしてその大きさが〈2-3 式〉のクーロンの法則であらわされるわけである。

さてq の位置が動いて時刻 $t+\Delta t$ に C 点に移ったとする。このときに q' がうける F 力の方向は B 点と C 点を結ぶ直線上の F' になるはずであるが、いったい F' となる時刻は $t+\Delta t$ とまったく一致するであろうか。力の大きさをきめる $\{2-3$ 式 $\}$ では、力



2-20図qが急に動くとq'がうける力はどうなるか

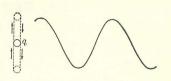
の方向はいつでも二つの電荷を結ぶ方向であると了解しているから、この了解のもとでは、電荷qが C 点に移ればその瞬間に q' からうける力は F' になるはずである。しかし、これでは困ることがある。

いろいろの物理現象を見ていると、次のような重大な事実があることにわれわれは気づく。つまり「2点間に通信しようとすると、どんな方法を使っても光の速さより速く通信することはできない」ということである。これは物理学の相対性原理の要求することでもある。しかし、われわれが現実として重大に考えねばならないことは、われわれはこれの例外となることはまったく知らないということである。

[2-20 図] で電荷が C 点に移った瞬間に q' のうける力が F' となるとすれば, 2 点間の通信が光の速さより速くできることになり,相対性原理の要求に反する。われわれは相対性原理に反するような例をいまだひとつも知らないので,これは困るわけである。そこで相対性原理と相容れるようにするためには,q が C に移った瞬間よりおくれて q' がうける力が F' となることが必要である。どれだけおくれるとよいかというと,A と B の間の 距離を r か D を D を D を D である。 でれだけおくれるとよいかというと,D を D の間の 距離を D を D である。 でれだけおくれるとよいかということは,光の速さで D につたわっていくことになる。何ものかがつたわっていくわけで,これは「空間」をつたわると考えるべきである。このことから力と空間が無関係ではないことがわかる。一方,この事実は,相対性原理の要求に関係しているから,一般的なことであり,電気力ばかりでなく,万有引力や核力にもあてはまる。

電波 さて、電気力を $\langle 2-3$ 式 \rangle で書くときには、電荷が C 点に移った瞬間に q' がうける力は F' となると了解しているから、 $\langle 2-3$ 式 \rangle のクーロンの法則は相対性原理にあわないことになる。つまり、 $\langle 2-3$ 式 \rangle はどんな場合でも正しいとはいえないことに

なる。正しくは電荷の移動の速さがゆっくりの場合にクーロンの法則が成り立つとすべきであるが、その目安としては、q の移動の事実が q' までつたわる時間 r/c が Δt にくらべて非常に小さいとき成り立つと考えてよい。



2-21図 電荷が振動すると電波が出る

r/c が Δt より大きいときはクーロンの法則は成り立たない。 しかも $[2-21 \ \boxtimes]$ のように電荷が振動しているときには、その 周期に相当する何か波のようなものが出ていきそうに思える。事 実,電荷がはげしく振動すると、電波が出ていく。これがラジオ やテレビに使われている電波である。

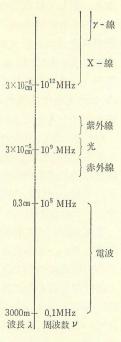
電波が存在する範囲では、もう〈2-3 式〉のクーロンの法則は 成立しない。その代りにマックスウェルの方程式が登場してくる。 この方程式についてはここでは述べないが、電波の性質をちゃん と説明できるものであり、相対性原理とも矛盾していない。歴史 的にみると、マックスウェルの方程式は相対性原理より前に生まれていて、むしろ相対性原理の誕生を導いたものといえるのである。

[2-20 図] や[2-21 図] の説明は、電気力の本質と空間の役目について述べたものであるが、同時に、電波が存在してもよいことを納得する手段でもある。電波はより正確な言葉でいうと電磁波という。電磁波は空間の「ひずみ」がつたわっていくようなもので、この「ひずみ」もエネルギーを持っている。原子力やエネルギーの問題を理解するときに、電磁波のもつエネルギーが大切な役目をしていることがあとでわかる。

光量子 電磁波はその周波数によって性質がひどく違っている。 ふつうのラジオに使われているものは 1 秒間に 100 万回くらい振動するものである。 1 秒間に 100 万回振動するものを 1 MHz

(1メガヘルツ)という。電磁波は空中を 光の速さ, つまり 1 秒間に 3×108 m の 割合で伝わるので、1MHz の電波の波 長は300mになる。これよりも波長の 長いのもあり、短いのもある。電波とよ ばれているものの中には波長が数ミリメ ートルのものもある。さらに波長が短く なると電磁波は光とよばれる範囲になり, さらに短くなると X-線または γ-線とよ ばれるものになる。これらの電磁波の波 長と周波数を [2-22 図] に示した。

電磁波は波であると同時に, 粒子とし ての性質も合せて持っている。こんなこ とをいうと変なことをいうと思われるで あろうが、電磁波は電波であっても光で あっても、もののすきまを通るときは波 の性質をあらわすが、一つの原子に働き かけるときには粒子としての働きをする ことは、われわれ物理学者にとって経験 2-22図 電磁波の種類 的事実なのである。ここではとりあえず、この物理学者の経験を 信用しておいてもらいたいと思う。



さてこの粒子のもつエネルギーは、

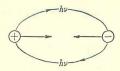
$$h\nu$$
 $\left\{ egin{aligned} h = 6.6 \times 10^{-84} \, \odot_{\text{ュ}} - \nu \cdot \vartheta \cdots \cdots \mathcal{I} & \exists \nu \in \mathbb{Z} \\ \nu, & \exists \nu \in \mathbb{Z} \\ \end{array} \right.$ 周数波

で与えられる。電磁波のこのエネルギー粒子を「光量子」とよん でいる。電磁波を空間の「ひずみ」とするならば、光量子は「ひ ずみ」のつぶつぶをあらわしているともいうことができる。ラジ オやテレビ放送の場合に, 放送局のアンテナから電波が出て受信 機まで伝わってくるときに、光量子huがくると考えてもよい。

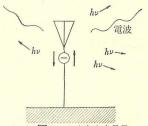
ただしこの「粒」はひどくその数が多いために「粒」でなくて、連続的な波に見えることになる。

光量子と電気力 光量子とクーロンの法則 の関係については、 $[2-23 \, \boxtimes]$ のような見方ができることになっている。正と負の電

荷が及ぼし合っている力は、図のように光量子を「手紙」を交換するようにやりとりしているために生まれるというのである。これはマックスウェルの方程式に量子力学の考えを入れた、量子電磁気学という学問によって示されていることであるが、交換している光量子はわれわれの感



2-23図 電気力は光量子の交 換によって生まれる



2-24 図アンテナから光量子 (電波)がとび出す

覚に訴えることができないものである。そのために, [2-23図] の内容は経験によってたしかめることができない。

しかし〔2-24 図〕のように考えると、少しもっともらしくなる。図は放送局のアンテナを示したもので、この中を電子がはげしく振動すると、電波が放出される。これは多量の光量子をふりまくようなもので、電子のまわりに光量子が「糊」か「雲」のようにあったものが、電子の運動があまりにはげしいので、ふりはなされるようにちぎれてとび出すと考えてよい。このように考えると、〔2-23 図〕のように、クーロンの法則の力が光量子の交換によって生まれ、電荷のまわりには光量子の「雲」があって出入りしていると考えても無理がないように思える。

電気力について,空間との関係からはじまって,電波の放出から光量子までながながと述べたのは,これらの考えは万有引力にも,核力にもあてはまるからである。ことに核力について,電気力との類推は有用であった。

パイ中間子 原子核の中で中性子や陽子の間に働いている力は、 きわめて短い距離だけに働く、きわめて大きい核力であることは すでに述べた。この核力について、湯川博士が根本的な考察を行 なっていて、1935年にパイ中間子の存在を予言したのであるが、 そのときの考え方は次のようであった。

湯川博士は、クーロンの法則による電気力が光量子の交換によって生まれると解釈されると同じように、核力も何かの粒子の交換によって生まれると考えた [2-25 図]。この粒子は、光量子と違って質量をもち、その質量は電子のおよそ 200 倍であり、地球の自転に相当する回転運動については、電子とはやや違った性質を持つものとした。これによって、

核力の働く距離がきわめて短いことも、また、その力が大きいことも説明できた。この新しい粒子はあとになってパイ中間子とよばれるようになった。

パイ中間子は,陽子や中性子がふ

陽子 パイ中間子 中性子 核カ 核カ バイ中間子

2-25図 核力はパイ中間子の交 換によって生まれる

つうのありさまでいるときには、われわれはそれを観測することができない。しかし、アンテナの中の電子がはげしく振動すると 光量子をふりまくが、陽子や中性子がはげしい運動の変化を行な うと、自分の着ている着物をふりはなすように、あるいは、自分 のまわりの「雲」か「糊」をちぎりとばすように、パイ中間子を ふりまくことがあり得ることになる。そういう現象はわれわれの 身のまわりに存在しているかもしれない。

1937年頃に米国のネダーマイヤー(S. H. Neddermeyer)とアンダーソン(C. D. Anderson, 1905—)らが、宇宙線の中に、その質量が電子の200倍くらいの粒子があることを見出し、湯川博士らは「すわこそ」と張り切ったが、質量はパイ中間子に似ていても、他の素粒子との間の相互作用、つまり力の及ぼし合いがどうもパ

イ中間子とは違うもので、解釈に長く苦しんだ。この間に、坂田昌 一博士らは中間子に2種類あるのではないかという提案を行なっ ていたが、ついに 1947 年に、イギリスのパウェル (C. F. Powell, 1903一) らは宇宙線の飛跡を写真乾板にとらえて精密な観測を行 なって、中間子に2種類あることを実験的にたしかめた。一方が パイ(π)中間子であり、宇宙線の中に前からその存在がわかって いたものをミュー(µ)中間子と名づけた。

さらに 1949 年には、米国のバークレーにある シンクロサイク ロトロンによって加速した陽子を使って人工的にパイ中間子を作 ることに成功した。これでパイ中間子の存在はきわめて確実なも のとなり、この年に湯川博士はノーベル賞をうけたのである。

シンクロサイクロトロンによってパイ中間子を作った反応は次 のようである。

$p+p \longrightarrow p+n+\pi^+ \qquad \langle 2-5 \preceq \rangle$

つまり、充分にエネルギーの大きい陽子(カ)を、陽子にうちつ けて、一つの陽子は中性子(n)に変化して、正の電荷を持ったパ イ中間子 (π^+) が生まれるわけである。この頃わかっていたことは、 パイ中間子の質量は電子のおよそ300倍ということであった。パ イ中間子を作った反応を見ると、中性子の質量は陽子のそれとほ とんど同じであるから、右辺は左辺よりパイ中間子の質量だけ重 い。つまり電子の質量の約300倍の質量を生み出さねばならない。 このためには、 $\langle 1-1 式 \rangle E = Mc^2$ によって、エネルギーが用意 されなければならないが、この場合には加速された陽子の運動の エネルギーがこれに用いられていることになる。

素粒子の種類 今世紀のはじめから陽子と電子が物質構成の基 本になる素粒子であると考えられていたところへ、1932年に、 中件子が加わり、さらに1949年にはパイ中間子がこれに加わっ た。同じ頃にミュー中間子も発見された。素粒子の発見はそのあ とも続いているが、ここまでのものを[2-3表]にまとめて整理 しておこう。

まず電子から説明をはじめると、電子には負の電荷をもつふつうの電子と、正の電荷をもつ陽電子とがある。これらのもつ電荷は正と負と違うだけで、大きさはまったく同じである。質量の絶対値は [2-2 表」に示したが、[2-3 表」にはこれを $E=Mc^2$ の関係によってエネルギーに換算したものが書いてある。その単位 MeV は電子を 100 万ボルトの電圧を使って加速したときのエネルギーである (第3章 \$4 参照)。電子と陽電子の質量をこの MeV で測ると、0.51 である。スピンとは地球の自転のように電子が自転しているはげしさ、つまり物理学の言葉では角運動量を示すもので、 $h/2\pi$ (hはプランクの常数)を単位として測ったものである。表の右端の欄は平均寿命を示していて、電子も陽電子も安定であるから、しいて書けば寿命は無限大である。ただし、陽電子と電子が出合うと一気に消滅して、 γ -線に化けてしまう性質を持っている。このような電子と陽電子の一対を互いに反粒子であるという。

素粒	子	電 荷 (1.6×10 ⁻¹⁹) クーロン	質 (エネルギー換算) MeV	スピン $\left(\frac{h}{2\pi}$ で測る $\right)$	平均寿命 (秒)
陽子	Þ	+1	938.3	1/2	安定
反陽子	\bar{p}	-1	938.3	1/2	安定
中性子	n	0	939.6	1/2	1.0×10^{3}
反中性子	\overline{n}	0	939.6	1/2	1.0×10^{3}
パイヤ門子	π+	+1	139.6	0	2.6×10 ⁻⁸
	π^0	0	135.0	0	0.89×10^{-16}
	π^{-}	-1	139.6	0	2.6×10 ⁻⁸
電 子 陽電子	e-	-1	0.51	1/2	安定
	e^+	+1	0.51	1/2	安定
≒ 一 {	μ-	-1	105.7	1/2	2.2×10 ⁻⁶
	μ+	+1	105.7	1/2	2.2×10^{-6}

2-3 表 素粒子の一部

陽子の反粒子として反陽子がある。 電荷は一方が正、一方が負 であり、質量は同じで、表では MeV であらわしてある。陽子も 反陽子も寿命としては安定である。

中性子にも反中性子がある。中性子の質量は陽子より少し重い ために不安定であって、次のような崩壊をして、その寿命は103 秒である。

$n \longrightarrow p + e^- + \nu$ 〈2-6式〉

このレは表には示してないが、電荷も質量も持たない素粒子で あって、中性微子とよんでいる。

陽子と中性子は原子核の中の粒子であることからまとめて「核 子」とよんでいる。

パイ中間子には電荷が正、ゼロ、負の3種類がある。スピンは ゼロであって、この点が電子や陽子とは違う。平均寿命は π^+ と π^- は 10^{-8} 秒程度であり、 π^0 は 10^{-16} 秒程度で、非常に短い。

ミュー中間子の性質も表に示すごとくである。

この表を見ると明らかなように、最初に発見された陽子と電子 は安定であるが、次に発見された中性子は不安定でその寿命は 103秒であり、もっとも寿命の短いものはさらにおくれて発見さ れている。より寿命の短い素粒子の発見はさらに続いているので あって、〔2-3表〕以外にもたくさんあり、約20種に達する。さ らに寿命が極端に短くて、レゾナンスとよばれる粒子を加えると、 素粒子の種類は100に達する。

素粒子の数がこんなに多くなってくるといろいろのことが起る。 理論物理学者のある人は、「実験物理学者はこんなに新しい動物 を次々とつれてきて始末に困る」と言ったという。しかし、野原 にこれだけの動物がいるのだから、理論物理学者が困ってもどう にもならないことである。

もうひとつは、素粒子の数がこんなに多くなっては、これらの どれもが基本的な粒子なのかという疑問が出るのは当然である。

この事情は、19世紀の終りに、100に近い元素がならんでいたのに似ている。元素の性質について周期表が作られ、20世紀になってから、原子が素粒子から作られていることがわかってきたわけだが、こんどは素粒子そのものがさらに何かの基本的な粒子からできているのではなかろうかという疑問がわくのは当然であろう。実際にそのようなモデルは提供されている。しかし、まだ実験によって確められていない。素粒子を構成する基本粒子であるから「素素粒子」とでもいうべきであろうが、これが実験によって確められるときがくれば、それは物理学の大事件になるであろう。

第3章 力とエネルギー

原子力に関する問題を理解するためには、仕事、エネルギー、 熱などについて理解を持つ必要がある。そのためには「力」とは どんなものかということについても知識が必要である。この章で はこれについての理解を深めることにしたい。そのときに、第2 章で得た物質構造についての知識を利用していく。

§1 自動車,電車,船など

作用反作用 交通機関は力とエネルギーを力学として考察するときの適当な例題になっている。まず自動車を例にとろう。 $[3-1 \boxtimes]$ のように、水平な地面に自動車があるとき、ブレーキをはずして人が手で押せば、エンジンをかけなくても自動車は動く。これは、物体が力をうけると、止っているものが動き出したり、運動のありさまが変ったりするという法則のあらわれである。自動車は人の手から力 A をうけている。自動車はこのほかに地球から重力をうけているし、タイヤと地面が接しているところで地面から上に向って力をうけている。しかしタイヤが地面から上に向ってうけている力と重力はつり合って消し合っているので、ここ

では考えなくてよい。自動車は 手からの力だけの影響をうけて 動き出すわけである。そして手 で力を加えることを続ければ、 車はだんだん速くなっていくこ とをわれわれは知っている。

このときに手は車から逆向き



A:人が自動車を押す力 B:人が自動車から押される力

3-1図 自動車が人に押されて動きだす

の力Bをうけている。車を 押すときに,「のれんに腕押 し」のような感じでないの は、車から力で押しかえされ ているからである。手が車を 押す力と, 車が手を押しかえ す力は、ものとものとが接し ているところで、両方が及ぼ



B: 土はタイヤから力をうける

3-2図

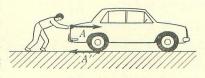
車をエンジンにつなぐと動きだす

し合うものである。これは作用反作用の法則といって、A と B は同じ大きさで方向が反対であるという法則である。ものともの とがさわっているところには、いつもこのようなことが起ってい るが、これは第2章 § 5で 述べた原子と原子の間の力によって引 き起されているものであることをあとで述べよう。

自動車は車輪をエンジンにつなぐと,人に押されなくても動き 出す。車はどこかで前に向う力をうけているに相違ない。この力 はタイヤと地面がさわっているところにある。タイヤが前にまわ ろうとするために、地面を後方に押し、その反作用としてタイヤ が前方に力をうけるのである[3-2図]。

車のブレーキをかけるとタイヤはまわらないので、手で押して も動かない。これはまわらない車を前に押すので、[3-3図]の ようにタイヤは地面から後方に向う摩擦力 A' を受け、手が押す カ A と消し合ってしまうので、車は動かないことになる。

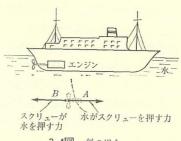
エンジンのアクセルをふ んで,タイヤを速くまわそ う, まわそうとすれば、地 面からの摩擦力は〔3-2 図〕のように前に向うので 車は速くなるが、逆にブレ ーキをかけて車がまわりに



3-3図 ブレーキがかかっている と手で押しても動かない

くいようにすると地面からの 摩擦力は [3-3 図] のように 後方に向うので、車の速さを 小さくする働きをする。

電車はレールの上を走る が、車輪とレールとの間の力 の及ぼし合いや、速くなると きの摩擦力の方向、またブレ



3-4図 船の場合

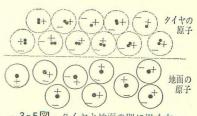
ーキをかけたときの様子は自動車と同じである。

船の場合には地面もレールもない。しかしスクリューをまわす と、スクリューの羽根の構造のために水を後方に押す。その反作 用でスクリューは前方に向う力を水からうけて船は前進すること になる[3-4図]。ここで自動車や船などについて述べた力は、 すべて物質と物質が接触しているところにあらわれている。船の スクリューと水の場合でも同じである。

さて、[3-5図]は自動車のタイヤが地面にふれているときの 原子のようすを描いたものである。タイヤの方では原子と原子が 結びついてタイヤという物質をつくっている。原子と原子が結び つく力は電気力である。地面の中の原子同士も電気力で結びつい ている。そこで、タイヤと地面が接触しているところであらわれ る摩擦力も、タイヤの原子と地面の原子が力を及ぼし合ってあら われるに相違ない。ここに電気力でもない、万有引力でもない、

別種の力があらわれるはず はない。

タイヤが地面に及ぼし地 面がタイヤに及ぼす力は, 原子と原子の間に働く力が 出発点になっている。つま り原子の中に無数にある陽



3-5図 タイヤと地面の間に働く力

子や電子の電荷が、クーロンの法則に従って及ぼし合う力の結果 としてあらわれるものである。クーロンの法則に作用反作用の法 則が成立していたことが、接触している物体の間に働く力につい て作用反作用の法則が成り立つことになる出発点になっている。

このように考えると、身のまわりの力学現象で起っている作用 反作用の法則は、実は物質を作っている陽子や電子などの間に働 く力に作用反作用の法則が成り立っていることのあらわれにすぎ ないことになる。

§2 カと仕事

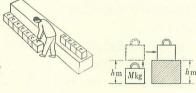
仕事 自動車にしても船にしても、それを動かすには、エネル ギーが必要であるとされる。エネルギーとは何であろうか。それ をどのようにあらわしたら便利であろうか。

エネルギーをはっきりと測るために、物理学では「仕事」とい う概念を使う。この「仕事」はふつうの生活の中の仕事とは違う 概念であるが、あとで述べるように共通な部分もある。仕事は自 動車の場合でも、船の場合でも、これらの物体に加えられた力 F と、物体が動いた距離 l をかけたものとする。つまり仕事 W は、

仕事 = (物体に加えられた力)×(物体が動いた距離) 〈3-1式〉 W =

と定義するのである。

仕事は[3-6図]のよう た場合を考えると, ふつう の生活での仕事につながる。 一列にならんだおもりを, 人が高さhmの台の上に つぎつぎと運びあげるとす 3-6図 おもりを台に運びあげる仕事



る。おもりの質量を $M \log$ とすれば、 $M \log$ に相当する重力と同 じ大きさで上向きの力を加えないと上に持ちあげることができな い。つまり、手は一つのおもりに対して $M \text{kg} \times h \text{m} = Mh \text{kg} \cdot \text{m}$ の仕事をすることになる。Mkgのおもりに働く力を Mkgの 力といえば、わかりやすいであろう。しかし力学では、電気力や 万有引力について述べたときのようにニュートンという単位を使 う。 $M \log 0$ ものに働く重力は $M \times 9.8 = ュートンである。[3-$ 6図〕で人が一つのおもりを持ちあげるためにする仕事は、した がって.

$$W = M \times 9.8 \times h \quad (= -1.5 \times m)$$

となる。

また物理学では仕事の単位に「ジュール」というものを使って いるが、1ジュールは1ニュートンの力を働かせながら1メート ルだけ動かしたときの仕事である。[3-6図]の人は一つのおも りをあげると、

$$W = M \times 9.8 \times h \ (\ \ \ \ \ \ \ \)$$

の仕事をしたことになる。

仕事率 さらに物理学では、1秒間にする仕事の割合を定義 する。それを仕事率といって P であらわす。つまり1秒間に1 ジュールの割合で仕事をするときに仕事率を「1ワット」という。 [3-6図]の人が1秒間に1個の割合でおもりをあげたとすれば $P=M\times9.8\times h$ ワットで仕事をしていることになり、1秒間に2 個ならば $P = 2 \times M \times 9.8 \times h$ ワットで仕事をしていることにな る。ここで使っている仕事率の単位ワットは電熱器,電球,発電 機などで使っているワットと同じものである。

自動車や船の場合でも、地面や水からうける全体の力が F = = -トンであり、t 秒間に移動する距離が l m ならば、このと きの仕事率を P とすれば,

$$P = F \times (l/t) (ワット)$$
 〈3-2式〉

となる。l/t は自動車や船のスピードであるから、スピードが大きくて動かすために大きい力が必要なときには、必要な仕事率は大きい。

これらの仕事率を出すもの、つまりおもりを持ち上げる人の働きに相当するものは、自動車や船ではエンジンである。エンジンがどれだけの仕事率を出せるかということをワット、キロワット、あるいは馬力であらわしている。キロワットはもちろん 1000 ワットのことであるが、馬力には「仏馬力」と「英馬力」とがあり、仏馬力は ps と書いて、1ps=735.5 ワット、英馬力は HP または P と書き、1HP=746 ワットである。要するに馬力はおよそ 740 ワットで、1 頭の馬が仕事をするときの仕事率である。

仮りに人が 1 秒間に 10 kg のおもりを 1 個ずつ高さ 0.5 m だけもちあげるときには、 $\langle 3-2 \text{ 式} \rangle$ から $10(\text{kg}) \times 9.8 \times 0.5 \text{ (m)}$ = $49 \text{ (<math>9 \text{ y}\text{ +}\text{)}}$ であるから、およそ 1/15 馬力である。だいたい 1/10馬力がふつう人が連続的に仕事をするときの仕事率の上限とされている。

自動車のエンジンなどでは仕事率を馬力であらわし、電気のモーターや発電機ではキロワットであらわすのがふつうである。馬力やキロワットは、エネルギーを出し入れする時間的割合を示しているわけである。

§3 力と運動

離れたものの間に働く力 ここで、ものに働く力とその運動の変化について、もっと立ち入って考え、一般的な法則について述べよう。

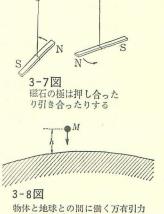
自動車はいくつものタイヤで地面にふれていて、そのどれにも 力が働いている。船はスクリュー以外の部分でも水と接触してい て、ここにも力が働いている。つまり、いろいろの力が働いてい て考え方が複雑である。もっとも簡単に考えることができるのは、

ものが地面や水から離れていても働いている力、すなわち重力の 場合である。しかし、重力の話に入る前に、ものがさわっていな くても働く力の例を二つ述べよう。

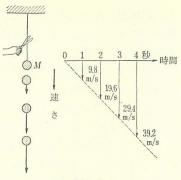
その一つは摩擦電気の実験である。摩擦によって同じ種類の電 荷を持ったものは押し合い、違う電荷を持ったものは引き合う。 この事実は、〔3-5 図〕でものが接触した場合に働く力は原子の 中の素粒子が持つ電荷が及ぼし合う力の総和であると述べたこと にくらべてみる必要がある。[3-5 図] の場合、きわめて近距離 になって、つまりものがさわってから力が働くのは、原子一つと してはその中の電荷が打ち消し合って中性になっているからであ る。[2-9 図] の摩擦電気の実験では、原子の中の一部の電荷が 他のものに移って原子が中性でなくなっている。この場合には電 荷の力は〈2-3式〉のクーロンの法則にしたがって遠方に及ぶ。

ものが離れていても力が働く例で、人の目によくふれるものは 磁石である。〔3-7図〕のように同じ種類の磁極は押し合い、違 ら 種類の磁極は引き合う。

さて重力であるが、[3-8図]で 空中にある物体 Mは、地球の各 部分との間に〈2-4式〉であらわ される万有引力を及ぼし合う。地 球の各部分というのは、東京の土 地や水,アメリカの土地、水,岩, ブラジルの土地等々のもの一切で ある。これらとの間の万有引力を 加え合わせると, 地球の質量の全 部が地球の中心に集中しておると したときMに働く力と同じにな ることを証明することができる。 これがMがうける重力である。



M がうける重力は地面からの高さhによって変化するであろうか。M のうける万有引力は地球の質量が地球の中心に集中したときと同じであるから、M と地球の中心との距離が問題となる。地球の半径は約 $6400 \, \mathrm{km} = 6.4 \times 10^6 \, \mathrm{m}$ であるから、たとえば $h = 10^3 \, \mathrm{m}$ としても M から地



3-9図 落下運動

球の中心への距離は 1/6400 違うだけであるから、万有引力はほとんど変らない。このために地表の近くにあるものがうける重力はほとんど一定と考えてよい。

まず0秒に糸を切ったとすれば、その瞬間には落下速度はゼロであるが、重力によって動き出した物体の速さはだんだんと大きくなっていく。あるものが1秒間にv m動くときの速さはvm/sec と書くが、物体が落下するときのように速さが一定でなく刻刻と変化していく場合には、ある時刻の前後の短い時間 Δt 秒の間に Δs m 移動すれば、その瞬間の速さvは、

$$v = \frac{\Delta s}{\Delta t}$$
 m/sec $\langle 3 - 3 \preceq \rangle$

と書くことができる。

さて実験結果によると、糸が切れた瞬間にはゼロであった速さ は、1秒間たてば 9.8 m/sec になり、2 秒後には 2×9.8 m/sec と 時間に比例して大きくなる。これを〔3-9図〕で、横に時間の経 渦を示し、時間ごとの速さを矢印で書いてある。矢印の長さは速 さに比例している。つまり、落下をはじめてから t 秒経過したあ とでは.

$$v = 9.8t$$
 m/sec

となっているわけである。

さて地上でMkg の物体がうける重力Fは、Mと地球との間 に働く万有引力の結果であるから M に比例する。力をニュート ンという単位で測れば $F=M \times 9.8$ ニュートンである。これらの ことから物体がらける力 Fと物体の運動の変化との間の関係を 知ることができる。つまり、

$$F = M \times 9.8 = M \times \frac{v}{t}$$

となり、ここにv/tは、1秒間に速さが変化する割合で、これを 「加速度」という。加速度を a であらわすと,

$$F = Ma$$
 〈3-4式〉

となる。これは物体に力Fが加わると、速度の変化、つまり加速 度a を起し、質量M と加速度を乗じたものが力F になるという のである。この関係は重力による自由落下の場合についてのもの であるが、このほかのどんな運動の場合でも成立する。力がいく つか働いていてもそれらを加え合せた合力を F とすればやはり 〈3-4式〉が成り立つ。また速度が時間に比例しないときにも小 さい時間 Δt の間の速度変化 Δv を考え、 $a=\Delta v/\Delta t$ によって一般 の場合の加速度を定義する。これによれば運動の方程式は

$$F = Ma = M \frac{\Delta v}{\Delta t} \qquad \langle 3 - 5 \rightrightarrows \rangle$$

となる。

 $\langle 3-4$ 式〉は力学における基本法則の一つであって,運動の方程式,または=ュートンの運動の第 2 法則とよばれるものである。この法則は力と加速度の間の関係を示すばかりでなく,F=0,つまり外から力が働かないか,あるいはたくさんの力が働いていてもそれらを加え合せたものが消し合ってゼロになっているときには,加速度は存在しない。つまり,速さの変化はなく,止っているものはそのまま止っており,動いているものは同じ向きに同じ速さで動きつづけることを示している。この運動の方程式は自動車や電車や船,天体や地球など,一切の運動にあてはまる。

$$M \times 9.8 = Ma$$
, $a = 9.8$

となり、加速度は質量に関係しないことになる。この α =9.8は重力による加速度を示すもので、ふつうgであらわしている。

重力による加速度は質量によらない。重いものでも軽いものでも同じように落ちる。むかしは、つまりガリレイやニュートンより前は、重力による落下では同じ高さなら重いものは軽いものより速く落下すると考えられていた。ガリレイはこれに疑問をはさみ、ピサの斜塔から重い石と軽い石を落してそれらが同時に地上に到着することをたしかめたと伝えられている。1600年代のはじめのことである。

こんなことが 17 世紀に入るまで人類にとってはっきりしなかったのはおかしいくらいである。重い石と軽い石を屋根の高さくらいから落してみればおよそのことはすぐにわかるのに、人類もなさけないものだともいえる。このことは、実際にやってみる、実験してみるということがどんなに尊いことかということを教えてくれる。

落下距離 自由落下では、物体の速さは落下時間に比例して大 きくなっていく。では落下距離はどうであろうか。速さが一定な らば落下距離は時間に比例するので簡単であるが、自由落下では 凍さが刻々と変化するので、ある1秒間はその間の平均の速さで 落下すると考えるとよい。つまり、

[時 間] 0 1 2 3 4 sec
[平均の]
$$\frac{9.8}{2}$$
 $\frac{9.8+19.6}{2}$ $\frac{19.6+29.4}{2}$ $\frac{29.4+39.2}{2}$ m/sec

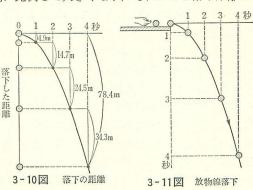
のように、おのおのの1秒間の落下距離を計算すると〔3-10図〕 のようになる。この4秒間の落下距離を加えると78.4mとなっ て、これはちょうど落下距離をsm,落下時間をt秒すれば、

$$s = \frac{1}{2}gt^2 \quad (g = 9.8) \qquad \langle 3-6 \stackrel{\text{R}}{\rightrightarrows} \rangle$$

によって計算したものになっている[3-10図]。

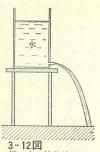
放物線落下 物体を〔3-11 図〕のように板の上から指ではじけ ば、まっすぐ下には落ちない。このとき物体ははじめから水平方 向の速さを持っているのである。この速さは変化しないでそのま ますすな。なぜなら、重力は垂直方向にだけ働いて、水平方向に は働かないからである。一方、垂直方向に働く重力のために下に 向う速さは、時間に比例して大きくなり、それによる落下距離は

〈3-6 式〉で与 らえれる。その 結果として,物 体は〔3-11図〕 のような曲線を 描いて落ちる。 この曲線を放物 線,このような 落下を放物線落 下という。[3-3-10図



12図]のように水桶の側壁の穴から水平に吹き出す水も放物線落下の一例である。

野球のボールをバットで打ち上げたときには、はじめ上に向う速さが大きかったものが重力によってどんどん小さくなり、ついにゼロになってから速さは下に向う。この間、水平方向の速さは変化しない。つまり落下をはじめてからの運動は〔3-11 図〕の放物線落下になっている。ボールが上に向うときも放



3-12区 桶の水の放物線落下

物線になっている。実際には空気の抵抗があるために、野球のボールのような場合には、放物線からかなりはずれたものになっているのだが。

§4 運動のエネルギーと位置のエネルギー

仕事の定義 「原子力」の問題は、核反応の「エネルギー」を利用する問題であることは繰り返し述べた。このエネルギーについての了解をもう一歩すすめる段階にきている。

[3-13 図] のように物体に力 F が働いているとする。この物体の移動は一般には力 F の方向に向っているとは限 らない。そこで Δs の方向に移動したとして, Δs の F 方向の成分を $\Delta s'$ とすれば仕事は,

仕事 = $\Delta W = F \times \Delta s'$ 〈3-7式〉

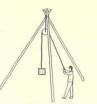
によって与えられるのである。

これによれば、たとえば人がおもりを持ち上げて、 そのあと水平に動かして台の上にのせるというとき に、力は上下の方向であるから、持ち上げるときは仕 事になるが、水平に動かすときは、動いた距離は力の 方向に垂直であって、力の方向への成分はゼロである から仕事はゼロである。しかし私たちはおもりを支え



3-13図

て水平に動かしていても, 疲れる。動かさないでつり 上げたまま止っていても疲れて,仕事をしたと同じ感 じになる。これは人の体が 変形できるようにできてい るものを,ある形に支える ために筋肉を緊張させる必



3-14図 おもりのひもを引 っ張って支える

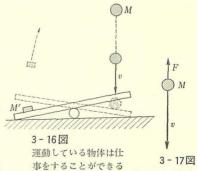


3-15図 おもりのひもを結 びつけて支える

要があり、それが疲れの原因になるのである。 $[3-14 \, \boxtimes]$ で、人が滑車を使っておもりをつりあげ、おもりを空中に止めておくためにひもを引っ張っていれば疲れる。しかし $[3-15 \, \boxtimes]$ のようにひもを杭に結びつけてしまえば、人は何もしなくてよい。おもりが止っているときには仕事をしなくてよいのは $[3-15 \, \boxtimes]$ に相当するわけである。

運動のエネルギー さて、運動しているものは仕事をすることができる。 $[3-16 \, \boxtimes]$ を見ていただこう。シーソーの片方におもりM を落せば反対側のおもりM' はとび上る。すなわちM' を高いところに持ちあげることができるのであるから、運動している物体は仕事をすることができることになる。その分量を求めるのに次のように考える。

 $[3-17 \, \boxtimes]$ のように速さv m/sec で動いている質量 Mkg の物体を止めるため、一定の力F を加えたとする。速さv の変化とF の関係は運動の方程式 $\langle 3-4$ 式 \rangle で与えられる。 Δt の間の速さの変化を Δv とすれば、



$$F = M \frac{\Delta v}{\Delta t}$$

となり、仕事を求めるために両辺に動いた距離 As をかければ、

$$F \cdot \Delta s = M \frac{\Delta v}{\Delta t} \cdot \Delta s = M \frac{\Delta s}{\Delta t} \Delta v = M v \Delta v$$

となる。ここで $K = \frac{1}{2} M v^2$ を考え、v が Δv だけ減少したときをK' とすれば、

$$extit{d} K = K - K' = rac{1}{2} M \{ v^2 - (v - extit{d} v)^2 \} = M v extit{d} v \left\{ 1 - rac{1}{2} \, rac{ extit{d} v}{v}
ight\}$$
 となる。第2項の $rac{1}{2} \, rac{ extit{d} v}{v}$ は $extit{d} v$ が v にくらべて小さいために無視できるから、

$$\Delta K = \Delta \left(\frac{1}{2}Mv^2\right) = Mv\Delta v$$

となり, 結局,

$$F \cdot \Delta s = \Delta \left(\frac{1}{2} M v^2\right)$$

となって、仕事は $\frac{1}{2}Mv^2$ の変化となる。その結果として、M が 止るまでの仕事の全量は $\frac{1}{2}Mv^2$ となる。これは運動しているた めのエネルギーといってよいものであって、

$$K = \frac{1}{2}Mv^2$$
 (ジュール) 〈3-8式〉

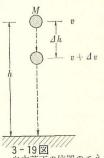
を「運動のエネルギー」という。運動のエネルギーはどんな物体でも、また、どの方向に運動していても〈3-8式〉で与えられる。分子の運動のエネルギーについてはすでに第2章§3で気体の圧力と温度の項で言及している。しかし運動のエネルギーが〈3-8式〉で与えられるのは、速さがあまり大きくないときのことであることはのちに§6で述べる。

位置のエネルギー 高いところにある物体は静止していても仕事

V = Mgh (シュール) <3-9 式〉である。この V を高さ hにある物体の「位置のエネルギー」という。この位置のエネルギーは、距離 h の間では力が一定のときについて述べたが、これが一定でなくて変化する場合でも、仕事の総和を考えればよいわけで、これについてはあとで地球から遠いところでの仕事を考えるときに述べる。

自由落下の場合 物体の運動のエネルギーと位置のエネルギーについて述べたが、自由落下のときには、これらの二つの間に簡単な関係がある。物体が [3-19 図] のように落下すると、位置のエネルギーは減少していき、運動のエネルギーは増していく、 Δh だけ落ちると位置のエネルギーの変化は、

3-18図 高いところにある 物体は仕事をする ことができる



自由落下の位置のエネル ギーと運動のエネルギー

$$\Delta V = -Mg\Delta h$$

である。一方、運動のエネルギーについては、〈3-8式〉を導いたやり方を使って、

$$\Delta V + \Delta K = -Mg\Delta h + Mg\Delta h = 0$$

となって、V の変化とK の変化は相殺することになる。つまり次のように全エネルギーW を位置のエネルギーと運動のエネルギーの和とすると、

$$W = V + K = -$$
定 〈 $3 - 10$ 式〉

となり、Wは自由落下のときに変化しない量であることになる。 このようなことに、エネルギーという概念の便利さと大切さがあらわれている。

ここでも空気の抵抗は無視されている。空気の抵抗が無視できなければ、物体に働く力は重力だけではないからこの式は成立しない。落下するにつれて全エネルギーは減少していくことになる。

地球の遠くで いままで述べたのは地球の表面の近くで,重力が一定と考えてよい範囲で,物体が自由落下するときのことである。物体が地球から遠くに離れても,万有引力は働く。このときの位置のエネルギーと運動のエネルギーについて考えてみよう。

運動のエネルギーが $\frac{1}{2}Mv^2$ であらわされることは、この場合でも同じである。位置のエネルギーは、場所によって万有引力が違っているから、地球の表面の場合とは事情が違ってくる。地球

からrm のところに質量 M kg の物体があり、地球の質量を M' kg とすれば、二つの物体の 間に働く万有引力 F は $\langle 2-4$ 式 \rangle によって、

$$F = G \frac{MM'}{r^2}$$

となる。

さて、M が [3-20 図] のように Δs だけ 移動すると、仕事は、 Δs の力の方向、つまり Δs を結ぶ直線への成分 Δs と Δs であって、

$$F \cdot \Delta r = G \frac{MM'}{r^2} \Delta r$$

3-20図 地球の遠くで

地球

となる。

ここで次のような計算を見ると、 $F \cdot \Delta r$ は $G \frac{MM'}{r}$ の変化に等しいことがわかる。

$$\left(-\frac{1}{r}\right) - \left(-\frac{1}{r - \varDelta r}\right) = \frac{\varDelta r}{r(r - \varDelta r)} = \frac{\varDelta r}{r^2} \left\{\frac{1}{1 - \frac{\varDelta r}{r}}\right\}$$

このときに分母の $\Delta r/r$ は 1にくらべて非常に小さいことを考慮しているのである。これによると位置のエネルギーの変化 F・ Δr は $V=-G\frac{MM'}{r}$ の変化になっている。それでこの場合の位置のエネルギーは,

$$V = -G \frac{MM'}{r} \qquad \langle 3 - 11 \pm \rangle$$

とおくことができる。位置のエネルギーは物体がどこにあるときをゼロとするかは自由である。地表での $\langle 3-9$ 式 \rangle は地表面でゼロとした。地球から遠くはなれた $\langle 3-11$ 式 \rangle では、逆に、ひどく遠いところ $r=\infty$ のところをゼロとしている。

地球の遠くを運動するものでも,運動のエネルギーと位置のエネルギーの総和は一定になっている。式で書けば,

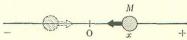
$$W = \frac{1}{2} M v^2 - G \frac{MM'}{r} = -\Xi$$

となっている。月でも人工衛星でも,みなこの関係は成立しているのである。

振動する物体 地球の遠くの話から、地表の話にもどろう。われわれの身のまわりには振動というか、往復運動を行なうものがたくさんある。時計の振り子、楽器の弦などがそれである。後に述べるように原子または原子

の集団においても振動運動が 大切である。

振動運動において特徴的な 3-21図 ことは、[3-21図]で、質量 物体が



3-21図 物体が原点に向う力をうけると振動が起る

M の物体が原点 O にあれば力をうけないが、+x にずれれば、-x の方向へ、-x にずれれば +x の方向へ、いずれも原点 O に向う力をうけるということである。x だけずれたときに力の大きさはどうなるか。場合によって違うが、もっとも簡単な場合は、力がx に比例するときである。つまり、

$$F = -kx$$

と書ける場合である。このときの運動方程式は,

$$F = -kx = Ma = M\frac{\Delta v}{\Delta t} = M\frac{\Delta}{\Delta t}\frac{\Delta x}{\Delta t}$$

となり、微分記号で書けば,

$$M\frac{d^2x}{dt^2} = -kx$$

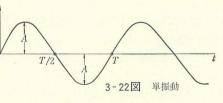
となり、この解の一つは、

$$x = A \sin \sqrt{\frac{k}{M}} t$$

であることは微分算によってわかる。この解を,

$$x = A \sin \frac{2\pi}{T} t$$
, $T = 2\pi \sqrt{\frac{M}{k}}$ $\langle 3 - 12 \not \exists \xi \rangle$

と書けば、T は周期でx ある。これを図に書けば $[3-22 \boxtimes]$ のようになり、A は振幅である。このような振動を単振動という。



単振動での位置のエネルギーと運動のエネルギーについて考えてみよう。x という場所にあれば、原点に向う力をうけて原点にもどるので、重力のときと同じように仕事をすることができる。xのところで Δx だけ移動するときの仕事は kxΔx であるが、運動のエネルギーのときに vΔv を扱ったのと 同じ数学的手法によ

って,このときの位置のエネルギー Vは,

$$V = \frac{1}{2} kx^2 \qquad \langle 3 - 13 \not \exists \zeta \rangle$$

で与えられることがわかる。この場合にも,運動のエネルギーは $K=\frac{1}{2}Mv^2$ であるから,全体のエネルギーは,

$$W = \frac{1}{2}kx^2 + \frac{1}{2}Mv^2 = -\Xi$$

となっている。この関係は次のように $\langle 3-12$ 式 \rangle を使ってためして見ることができる。

$$x = A \sin \frac{2\pi}{T} t, \quad v = \frac{dx}{dt} = A \frac{2\pi}{T} \cos \frac{2\pi}{T} t, \quad M = k \left(\frac{T}{2\pi}\right)^2$$

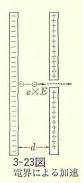
$$W = \frac{1}{2} \left\{ kA^2 \sin^2 \frac{2\pi}{T} t + MA^2 \left(\frac{2\pi}{T}\right)^2 \cos^2 \frac{2\pi}{T} t \right\} = \frac{1}{2} kA^2 = -\frac{\pi}{K}$$

全エネルギーW が一定というのは、振幅 A が一定のときであって、A が大きくなれば 2 乗に比例して W は大きくなる。この W を振動のエネルギーという。W はあとで物質の温度が、原子の振動のはげしさに関係してくるときに大切になってくる。

加速器 原子核物理学の研究のために陽子や重陽子, α-粒子などを加速してそのエネルギーを大きくするものには, コッククロフト形, バン・デ・グラーフ形, サイクロトロンなどいろいろの

ものがある。これらのものは真空にしたり、磁石を使ったりするが、全部に共通なことは、電界によって加速するということである。電界は〔3-23 図〕のように、二つの平面電極を向い合せ、一方に負の、他方に正の電荷を持たせたときなどにその間にできるものである。たとえば図のように電極の間に電子があれば、これは、左側の負の電荷に押され、右側の正の電荷に引かれて力をうける。その力を、

$$F = e \times E$$



とおいて、E を「電界の強さ」という。計算を略すが、図のようなときには E は電極の間のどこでもおよそ一定である。

電子でも陽子でもよいが,電子に例をとる。図の左の電極から電子が出たと考え,はじめの速さがゼロであったものが加速されて右の電極の穴から速さvで外に出たとする。このときにも位置のエネルギーと運動のエネルギーの総和は一定であるから,出るときの運動のエネルギー $K=\frac{1}{2}mv^2$ (m は電子の質量)は位置のエネルギーの変化に相当して $E\times e\times d$ (d は電極間の距離)となっているはずである。ただし真空の中であるから,電子は空気の分子に衝突するようなことはなく,自由に運動するとする。

$$K = \frac{1}{2}mv^2 = E \times e \times d$$

この式で電界に二つの電極の距離をかけた $E \times d$ は二つの電極の電位差 (電圧) をあらわしている。 $E \times d$ を 1 ボルトとし, e として電子の電荷 1.60×10^{-19} クーロンをとるときの エネルギーを特に「1電子ボルト」といい, eV であらわす。 $E \times d$ が 100 万ボルトのときのものを 100 万電子ボルトといい, MeV であらわす。この MeV はすでに第 2 章 \$ 8 で素粒子の質量をあらわすために使っている。

1ボルトの電圧は次のようにしてきめる。qが1クーロンのときに $E \times d \times q$ が1ジュールになれば $E \times d$ が1ボルトである。だから1電子ボルトのエネルギーは, $e=1.60 \times 10^{-19}$ クーロンであるから 1.60×10^{-19} ジュールとなる。このようなことは[3-23]図]で電子でなく陽子を走らせても同じことである。電荷の絶対値がeと同じだからである。ただし,電極の電荷を反対にしないと加速されない。

加速器では電極間の電圧が 10 万ボルトとか 100 万ボルトにもなる。サイクロトロンでは 50 MeV, 陽子シンクロトロンでは 30000 MeV というようなものもあるが, このようなものでは二

つの電極による加速をくりかえして行なうのである。このときに は直流電圧は使えなくて、電波の交流電圧を使う。

§5 熱エネルギー

位置のエネルギーや運動のエネルギーは、われわれの日常生活 ではあまり親しみのない概念である。ところが、熱や熱エネルギ - , 温度となると日常生活に深いつながりがある。あとで述べる ように原子炉から出た熱は冷却材を熱し、冷却材が水を加熱して 水蒸気を作るなど、原子炉でも熱は重要な問題である。実は、こ のような熱の現象を理解するために、位置や運動のエネルギーを 理解する必要があったのである。

温度 物体の温度が高いとか低いとかいうのは、その中の原子 や分子の運動のエネルギーが多いか少いかによってきまる。固体 では、原子が格子構造を作っていて、おのおのの原子がその「あ るべき位置」を中心としているいろの方向に振動している。振動 のときの運動のエネルギーは、前節で述べたように、振幅の2乗 に比例して大きくなるが、この振動がまったくなくなったときが、 絶対0度である。絶対温度をTであらわせば、分子の運動のエ ネルギーの平均 \overline{K} は絶対温度Tに比例している。比例常数をaとすれば、

「運動エネルギーの平均」 = $\overline{K} = aT$ 〈3-14 式〉 となる。

液体では分子は、固体と違って、格子を作っているわけではな く、流動しているが、それでも分子の運動エネルギーの平均が絶 対温度に比例することには変りない。

気体では分子は、自由にとびまわっていて、ある点を中心とし て振動しているとはいえない。自由運動の運動のエネルギーの平 均が絶対温度に比例している。むしろ気体を用いる方が、絶対温 度は決めやすい。

水と氷が共存する摂氏 0 度は絶対温度で T=273.2 度、水と水蒸気が共存する摂氏 100 度は T=373.2 度である。摂氏を $^{\circ}$ C、絶対温度を $^{\circ}$ K で書き、 100° C は 373.2° K であるというように書く。

気体の温度とエネルギー 気体では分子がほとんど自由にとびまわっているが、その平均の運動のエネルギーは温度によって決まっていることはすでに述べた。もっとくわしくいうと、分子の質量をM、速さをv、多くの分子についてとった v^2 の平均を \overline{v}^2 とすると、

$$\frac{1}{2}M\bar{v}^2 = \frac{3}{2}kT \qquad \langle 3-15 \, \sharp \rangle$$

となり、k はどんな種類の分子でも共通な常数であって、ボルツマンの定数という。k の値は、

$$k = 1.38 \times 10^{-23}$$
 ($5 = -\nu / \text{K}$)

となる。一方、気体の圧力も、分子密度が一定ならば $M\overline{v}^2$ に比例するので、気体の圧力を測り、 $\langle 3-15 式 \rangle$ を利用して絶対温度を知ることができる。

さて、0°C で気体分子の平均の速さはどのくらいであろうか。 水素に例をとり、水素分子の実際の質量を入れると、 $\langle 3-15 \, \text{式} \rangle$ から、平均の速さは約 $1800 \, \text{m/sec}$ となる。水素以外の分子では、 その速さの平均は、同じ温度で、分子量の平方根に逆比例する。

ある温度で気体の分子の持つ平均のエネルギーを電子ボルトであらわすと、便利なことが多い。 0° Cとして、T=273.2とkを入れ、前節で1電子ボルトをジュールであらわした数値を使うと、

$$\frac{1}{2}M\bar{v}^2 = \frac{3}{2}kT = 3.77 \times 10^{-21} \text{ s. a. -p.} = 0.035 \text{ eV}(0^{\circ}\text{C}, 273.2^{\circ}\text{K})$$

この式では分子の平均の運動のエネルギーを $\frac{3}{2}kT$ としているが、れこを Tk として、ある温度における分子の平均の運動のエネルギーを電子ボルトであらわすことが多い。これによると、 0° C に対して、

となる。

〈3-16式〉の表現を用いるときには、分子の平均の運動のエネ ルギーはこれの3/2倍になるわけである。

分子一つがこのようなエネルギーを持っていれば、物質全体の 熱エネルギーは、これに分子の数をかけたものである。一般に固 体でも液体でも気体でも、分子一つが持つ振動のエネルギーを W_0 , 物質の中の分子の数を N 個とすれば,

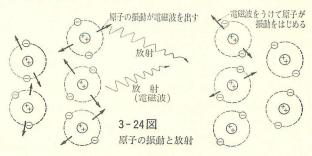
数エネルギー = $Q = NW_0$ 〈3-17式〉

とおくことができる。こまかくいえばこの Woの中に分子の自転 に相当するエネルギーも入れる。

放射 温度に関係する感覚では、手で物体にさわって温いか冷 いかということのほかに、手を日光や赤熱している物体に向けて かざすと温く感ずるということがある。この温い感じは何かが空 中を伝わってきて、手を温めるからである。

このときに伝わってくるものを放射とよぶ。放射は電磁波の1 種であって、赤外線とおよそ一致するものである。その波長は光 より長く, ふつうの電波より短い。

太陽も、赤熱した物体も原子の集団である。この集団がどのよ うにして放射を出すのであろうか。[3-24図]にその様子を示す。



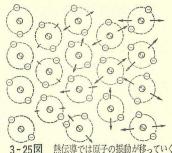
高温であるから,原子ははげしく振動している。そのために原子の中の電荷を持つ粒子もはげしく振動していて,[2-24 図] (67 ページ) で説明したように,放送局のアンテナから電波が出るのと似た事情で電磁波が原子から出ていくことになる。原子の振動にいろいろの形のものがあるために,原子から出ていく電磁波の波長にもいろいろのものがある。しかし物体が高温になれば,平均の波長は短い方に移っていく。

[3-24図]の右の方は放射をうける原子の集団である。電波がくるとラジオの受信アンテナに振動電流を起すのと似た事情で、放射が到着すると原子の中の電荷を持つ粒子に力が働いて、原子が振動を起し、その温度が上る。日光にかざした手が温く感じるのは手の中の原子についてこのようなことが起っているからである。

このように放射は電磁波の形でエネルギーが移動するものである。一方、第2章§8で述べたように、電磁波はその周波数を ν とすると hν というエネルギー量子のあつまりと見ることができる。この両方の表現がともに真実なのである。 hν は前にも述べたように「空間」のひずみとみてもよい。物質を構成しているものは素粒子であり、その間に「空間」がある。この立場からすると熱エネルギーを次の二つに区別することができる。ひとつは、物体の温度が示すものは原子の振動の運動のエネルギーである。これは原子を構成している素粒子の運動のエネルギーとみてよい。もうひとつは、素粒子の間の「空間」のひずみである。いいかえると、熱エネルギーはひとつは素粒子の運動から、もうひとつは素粒子と素粒子の間にある「空間」のひずみからきているということができる。

伝導と対流 熱いものから冷いものに熱エネルギーが伝わるのは、[3-24図]のように放射によるのもあるが、もっとふつうには、物体の一部が温度が高く一部が低いときに、高いところから

低いところへ熱エネルギーが伝 わっていく。[3-25図]のよう に、物体の一部の原子がはげし く振動していて,一部はそれほ どでないとする。一つの原子の 振動が他の原子の振動を誘い出 すことができるかどうかは、原 子の性質と,原子の結合の様子 によって異ってくる。金属のよ



3-25図 熱伝導では原子の振動が移っていく

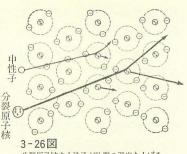
らに熱の良導体といわれるものは,原子の振動が他の原子によく 伝わる。絶縁体では伝わりにくい。このような性質の違いを説明 するには、原子の構造と量子力学の助けを借りる必要がある。い わゆる物性物理学の問題である。

このように格子を作っている原子の振動が他の原子に移って, 熱エネルギーが流れることを熱の伝導という。一方気体や液体で は、分子は1ヵ所に止っていないから、熱運動のはげしい分子の 集団が場所を変えて移動することがある。これによる熱エネルギ - の移動を「対流」とよんでいる。

原子炉の熱 原子炉では、核反応のエネルギーを熱として利用 する。核反応のときに飛び出してくる粒子と、物質の中の熱とは どのようにつながるのだろうか。

原子炉の中ではウラニウムの核分裂が起り、分裂の結果、分裂 原子核と中性子ができる([1-4 図] 26ページ)。この中で分裂原子 核の大部分はウラニウムの中で止ってしまって外には出られない。 中性子は物質に吸収されにくいので、ウラニウムから出て、減速 材その他の中をとびまわる。

ウラニウムの核分裂のときには約200 MeV のエネルギーが出 る。このうち、一つの分裂原子核に、仮りに70 MeV のエネル ギーが渡されたとしよう。このエネルギーは、物質の格子点にあ る原子が常温で振動しているときのエネルギー 0.024 eV にくらべると、なんと 29 億倍も大きい。だから、これが原子群にとび込むと、実際的には静止しているに等しい原子群の中をひどくはげしくとびまわることになる。おとなしい人たちの中を無法者がとびまわるようなものである。



分裂原子核や中性子が物質の温度を上げる

この無法者は、[3-26図]のように原子核に衝突して蹴とばし、 さらに次のものを蹴とばす。蹴とばされた原子核も他の原子核を 蹴とばす。このような混乱のあとでは、原子核が振動状態になり、 結果として原子が振動していることになる。こうして核反応から とび出した粒子によって物体の温度が上るのである。

中性子が物体の中を走りまわっても、割合は少ないが、物体の 温度が上るのも、図のように原子核を蹴とばすことによる。

いうまでもなく、物体の温度が高いということはその中の一つや二つの原子の振動のエネルギーが大きいということではない。物体の中の無数の原子がはげしく振動してはじめて温度が高くなる。しかし、仮りに一つの粒子でも $\frac{1}{2}Mv^2=kT$ によって温度を定義するとすれば、一つの分裂原子核の温度は $273\times(7\times10^7/0.024)=8.0\times10^{110}$ K、すなわち 8000 億度ということになる。これだけの高温の粒子がもつ熱エネルギーが格子点の数多くの他の原子に分配されると考えることができる。

§6 物体の速さと光の速さ──相対性原理

さて、本章§3 で物体に力が働くとその速さに変化が起り、速さの変化の割合aと力Fの間にはF=Ma($\langle 3-4$ 式 \rangle)の関係が

あることを述べた。この式を見ると、力がいつまでも同じように 働いていると、速さはどこまでも大きくなっていくようである。 また、§4で、空中を自由に運動する物体では運動のエネルギー と位置のエネルギーの総和は一定であることを述べた。それでは 位置のエネルギーの変化が大きくさえあれば、運動のエネルギー はどこまでも大きくなるように思える。果してそうであろうか。

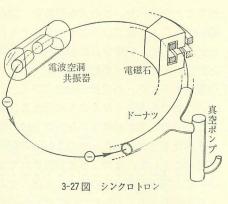
ここで思い出さねばならないことは、第2章§8の素粒子の節 で述べたように、われわれのまわりの空間も物体も、相対性原理 の要求によって、次のように制限されているということである ---2点間の通信は光の速さより速くすることはできない。なぜ こんな制限があるのかについてはわからない。とにかく相対性原 理の結果であり、自然現象はみなこの制限にしたがっていて、わ れわれはその例外をひとつも知らないということが事実である。

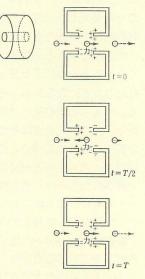
であるとすると、物体の速さが光の速さ3×108 m/secを減え たとするとその粒子を使って2点間の通信を光の速さよりも速く 行なうことになるから、そんなことは有り得ないということにな る。つまり物体の速さは光の速さを越えることはできないことに なり、速さの大きさはそこで止ってしまう。とすると、物体の速 さが光の凍さに近づくと力と加速度の関係や運動のエネルギーと 位置のエネルギーとの関係は書き直す必要があることになる。書 き直されたものは、相対性原理とも矛盾しない力と運動の関係を 与えるものになる。これらのことがらについて、電子シンクロト ロンに例をとって考えてみよう。

電子シンクロトロン 電子シンクロトロン (口絵参照) は、原子核 物理学や素粒子物理学の実験研究のために、電子のエネルギーを 大きくするための大型の装置である,エネルギーを大きくするた めには電気力を使う。本章 § 4でも述べたように電極の間に高周 波の電界を作り、それを繰りかえして利用して大きいエネルギー にする([3-28図])。

[3-27図]は電子シンクロトロンの原理を示す。電子はドーナッというあだ名でよばれている細長い真空の管の中を走る。電子は本来は直線に走るので、円形のドーナツの中の軌道を走るためには何かの力を加えて曲げてやる必要がある。この

働きは電磁石が行なう。電磁石はコイルに電流を流してその強さを調節できる磁石である。





3-28図 電波空洞共振器

で、エネルギーが大きくなるという方がよい。しかしこのことを 承知で、エネルギーが大きくなることを「加速」するということ

にする。振動の周期を T として、 $t=\frac{T}{2}$ では電極の電荷分動は 逆になるから、左から入ってきた電子のエネルギーは加速されな いで減速される。t=T に入ってきたものは加速される。

さて、「3-27図」で電磁石の強さ、電子の道すじの長さをうま く調節して、電子がいつも空洞の加速の時期に繰りかえし入って くると仮定しよう。電子シンクロトロンでは実際にそのようにし ているのである。空洞でのエネルギーの増大分が V ボルトによ る加速に相当するとして、電子が N回回転すれば、

$$N \times e \times V = \frac{1}{2} m v^2$$

となる。m は電子の質量,v はその速さ,e はその電荷である。 これを見ると、Nを大きくする、つまり何回でも加速すればvは どこまでも大きくなるように見える。ところが、電子の速さは相 対性原理によって光の速さより速くなることはどうしてもできな い。それではどうなっているのであろうか。

運動エネルギーの一般式 このために相対性原理では運動のエネ ルギーの表現を書き換えるのである。そのときの考え方は次のよ らである。

- (A) 速さが光の速さに近づいたときに運動エネルギーが大きく なるのは、質量が変化するためである。質量の増加が AM な らば $\Delta M \times c^2$ (c は光の速さ) だけの運動のエネルギーがます ものとする。
- (B) 静止しているときは運動のエネルギーはゼロである。 電子ばかりでなく、物体の質量は、その速さを v とすれば、速 さによって変化し,

$$\begin{split} M &= \frac{M_0}{\sqrt{1-\left(\frac{v}{c}\right)^2}} \\ M &= \frac{M_0}{\sqrt{1-\beta^2}} \quad \left(\beta = \frac{v}{c}\right) \qquad \langle 3 - 18 \not \, \mp \rangle \end{split}$$

のようになっている。 M_0 は物体が止っているときの質量であり、c は光の速さである。

Mの増加と運動のエネルギー K の増加が,

$$\Delta K = \Delta M \times c^2$$

となり、しかも静止しているときに K がゼロになるためには、

$$K = Mc^2 - M_0 c^2 = M_0 c^2 \left(\frac{1}{\sqrt{1 - \beta^2}} - 1 \right)$$
 $\langle 3 - 19 \, \, , \rangle$

となる。これが 86 ページの $\langle 3-8$ 式〉 $K=\frac{1}{2}Mv^2$ (M はここでは M_0 とするべきものであるが) に 相当するのである。 $\langle 3-19$ 式〉は $\langle 3-8$ 式〉とまったく無関係なものではない。われわれの身のまわりのふつうの物体の運動では、v が c にくらべて非常に小さいので、 β が非常に小さいとして、数学の方法で近似すると、

$$K \doteq M_0 c^2 \left\{ \left(1 + rac{1}{2} eta^2
ight) - 1
ight\} = rac{1}{2} M_0 c^2 eta^2 = rac{1}{2} M_0 v^2$$

となって $\langle 3-8$ 式 \rangle に一致する。このようにして $\langle 3-8$ 式 \rangle は $\langle 3-19$ 式 \rangle の特別な場合で、v が c にくらべて小さいときに成り立つものであり、二つの式は矛盾しないのである。

物理学では、異なる表現の間にも調和があるのがふつうであって、 $\langle 3-8$ 式〉と $\langle 3-19$ 式〉の関係はその一例である。

終りに相対性原理をとり入れた運動の方程式について述べておきたい。相対性原理をとり入れると質量が変化するので〈3-4式〉,

$$M_0 a = M_0 \frac{\Delta v}{\Delta t} = F$$

に相当して運動の方程式は,

$$F = \frac{\Delta(Mv)}{\Delta t} = \frac{\Delta\left(\frac{M_0 v}{\sqrt{1 - \beta^2}}\right)}{\Delta t} \qquad \langle 3 - 20 \not \exists \xi \rangle$$

となっている。

一方,運動している質量 M の物体の「運動量」 p は次の式で

定義される。

$$p = Mv$$
 $\langle 3 - 21 \rightrightarrows \rangle$

運動量を使うと、vが小さいときの運動の方程式〈3-5式〉も、 相対性原理をとり入れた〈3-20式〉も同じ形となって、

$$F = \frac{\Delta p}{\Delta t} = \frac{\Delta (Mv)}{\Delta t} \qquad \langle 3 - 22 \, \vec{\Xi} \rangle$$

と書くことができる。

[3-27図]の電子シンクロトロンの電磁石の強さはコイルの電 流を変えて変化させている。電子はエネルギーをもらうと、はじ めに速さが大きくなり、次にその質量が大きくなる。いずれにし ても外から力を加えたときに曲りにくくなる。曲りにくいものを 曲げるためには磁石の強さを大きくしてやる必要がある。電子が はじめはその速さを、終りにはその質量を大きくするにつれ、そ れに「シンクロナイズ」して磁石の強さが増大するので、シンク ロトロンの名前がついている。

口絵は東京大学原子核研究所の電子シンクロトロンである。こ の電子シンクロトロンでは電子の最後のエネルギーは 1300 MeV である。写真には円形にならんでいる8個の電磁石が見え、極の 間にある直径約11mのドーナツはほとんど見えない。電子は速 さゼロで円形軌道に入るのでなく, 左上方に見える線型電子加速 器によって強力なマイクロ波を用いて直線状に 6 MeV までエネ ルギーを大きくしてから、円形軌道に打ち込まれる。マイクロ波 加速に入る前に電子はふつうの電圧によって 80kV に加速され るが、そのときにすでに $\beta = \frac{v}{c} = \frac{1}{2}$ になって、速さは光のそれ の1/2 になっている。マイクロ波によって 6 MeV に加速すると $\beta=0.997$ となり、速さはもう光の速さに近づき、わずか 0.3%違うだけである。円形軌道に入ったあと、速さの増加は0.3%だ けで、近似的にはもう速さは変らないとみてよい。つまりほとん ど一定速度で円形軌道をまわることになる。

円形軌道に入ったあと、電子はまわりながら電波空洞共振器でくりかえしエネルギーを大きくされるが、約 10 万回まわり、その距離は東京からシンガポールに達する。加速が終り、1300 MeV になれば、 β の 1 からの違いは 8×10^{-8} にすぎない。

電子シンクロトロンの加速につれての電子の速さの変化はこのようであるが、質量の増大のありさまはどうなっているであろうか。 $80\,\mathrm{kV}$ で $1.16\,\mathrm{em}$ 6 MeV で $12.7\,\mathrm{em}$ 6 となり、 $1300\,\mathrm{meV}$ では $2550\,\mathrm{em}$ 6 になっている。

電子が止っているときの静止質量から M_0c^2 を求めると [2-3 表] に示したように 0.51 MeV になる。1300 MeV になって質量が 2550 倍になると,そのエネルギーも 2550 倍になるはずで,それがちょうど $0.51 \times 2550 = 1300$ MeV となっていることに注意したい。

このようなことは相対性原理から導かれるのだが、実際に電子 シンクロトロンを運転し、その中での電子の運動を見ていると、 上のような結果は現実に目の前にある。相対性原理を理解できて もできなくても、とにかく承認せざるを得ない事実なのである。

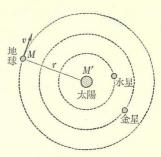
ここで、物体の速さの最高限に関連して相対性原理の話を出したのは、本書の冒頭で述べた質量とエネルギーの関係 $E=Mc^2$ (〈1-1 式〉) について、なるべく納得した気持になって次の話に移りたいからである。力と運動の関係や運動のエネルギーについて知ったあとで、電子シンクロトロンのような実例を見れば $E=Mc^2$ の関係が何か実感をともなうものになると考えるが、どうであろうか。

§7 太陽と惑星の結合エネルギー

原子力の利用は、原子核の結合エネルギーを利用しているものである。この結合エネルギーは原子の中の結合エネルギーと比較するとわかりやすい。さらに原子の結合エネルギーは、太陽と惑

星の結合エネルギーとくらべる と、実感を持って理解できると思 う。

太陽と地球の結合 太陽系の惑星は〔3-29 図〕のように太陽のまわりをほぼ円軌道をえがいて回っている。円運動では速さの方向がいつも変化している。地球が円運動をするとき、地球の速さの方向



3-29図 太陽と惑星

を変化させるのは太陽からうける万有引力である。円運動についてはあとで考えることにして,まずエネルギーについて考えてみよう。

太陽と地球の質量,太陽と地球の距離,地球の運動の速さは次のようである。

[太陽の質量] $M'=2.0\times10^{30}\,\mathrm{kg}$ [地球の質量] $M=6.0\times10^{24}\,\mathrm{kg}$ [太陽と地球の距離] $r=1.5\times10^{11}\,\mathrm{m}$

「地球の運動の速さ」 $v = 3.0 \times 10^4 \,\mathrm{m/sec}$

これによって地球の位置のエネルギーV を $\langle 3-11$ 式 \rangle から求めると、

$$V = -G \frac{M'M}{r} = -5.4 \times 10^{33} \ \text{V}_{2} - n$$

となり、運動のエネルギーKは、地球の運動の速さは光の速さにくらべてひどく小さいから $\langle 3-8$ 式 \rangle で求めて、

$$K = \frac{1}{2}Mv^2 = 2.7 \times 10^{33} \ \text{V}_2 - \text{N}$$

となる。ここで位置のエネルギーと運動のエネルギーを加えたものはゼロではなく、 -2.7×10^{33} ジュールとなっている。

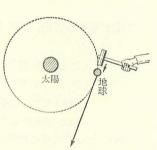
結合のエネルギー さて、太陽と地球の結合のエネルギーを考え

るには、地球が太陽の束縛から離れて脱出するにはどうしたらよいかを考えるとよい。もし地球が太陽から非常に遠方にいくことができて、そこでなお動いていれば完全に脱出できるが、非常に遠方で止っていても脱出である。非常に遠方では距離rは非常に大きいからV=0であり、止っていればK=0であるから、K+V=0である。ところが実際の地球の運動では $V+K=-2.7\times10^{33}$ ジュールである。

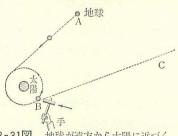
本章\$4で述べたようなV+K=一定の関係は地球が太陽のまわりを運動するときにもあてはまる。V+Kがある負の値を持っていればいつまでもその値を保っている。だから地球は太陽から離れないでいる。しかしもし離れるとすれば、考えの上では次のようなおとぎ話になる。

乱暴な話だが, $[3-30 \, \boxtimes]$ のように,神さまに大きい金槌で地球をたたいてもらって,その速さを $v=3.0\times10^4\,\mathrm{m/sec}$ から大きくして, $v'=3.0\times10^4\,\mathrm{x}\,\sqrt{2}$ $=4.2\times10^4\,\mathrm{m/sec}$ にしてもらえば運動のエネルギーが2倍になって,V と K の総和がゼロになるから,このとき地球は太陽の東縛から脱出することができる。

地球が太陽の束縛から脱出するためには、ちょうど 2.7 × 10³³ ジュールのエネルギーを外からもらう必要があることがわかった。これは脱出のエネルギーである。一方結合のエネルギーといえば、この逆の過程を考えるのである。 3-31図



3-30図 金槌で地球をたたく!?



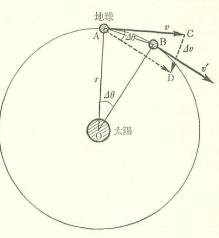
3-31図 地球が遠方から太陽に近づく

[3-31図] のように地球が太陽から非常に遠い点 A にあり、こ れが太陽に引きよせられて動き出したとする。まっすぐに太陽に 向えば、太陽に衝突してしまう。少し横をねらえば図のような動 道をえがく。このとき位置のエネルギーは減少して、運動のエネ ルギーが大きくなり、全体のエネルギーはゼロである。軌道は図 の B, C となり、全体のエネルギーがゼロのまま遠方に去る。実 際に彗星のうちのあるものはこのような軌道になっている。

この軌道をえがく地球が太陽に束縛されるためには、たとえば B点で運動のエネルギーを失えばよい。ふたたび乱暴なたとえ であるが、神さまが大きな金槌で逆方向にたたいて速さを小さく し,方向を変えるとよい。このときに、地球が現在の円運動にお ちつくためには、ちょうど $K=2.7\times10^{33}$ ジュールの運動のエネ ルギーを残し、全体のエネルギーが $V+K=-2.7\times10^{33}$ ジュー ルになればよいのである。この失うべきエネルギーを「結合のエ ネルギー」という。このエネルギーを失わなかったならば、地球

はふたたび遠方に去る のである。いままでに 述べてきたことからわ かるように、結合のエ ネルギーは脱出のエネ ルギーに等しい。

円運動と万有引力 太 陽に結びつけられてい る地球の位置のエネル ギーと運動のエネルギ ーを計算したときに, 符号は違うが, 位置の エネルギーは運動のエ ネルギーのちょうど2



3-32図 円運動の速さと力

倍になっていた。これは偶然ではない。運動の方程式からの当然 の結果である。

[3-32 図] は、太陽のまわりに円運動を行なう地球の速さの変化を示したものである。A 点で速さがvであったとする。この速さは円の切線の方向に向っている。地球がB 点に移れば速さはv'となる。vとv'は大きさは同じであるが方向が違う。速さについて方向の違いも考慮するときに物理学では「速度」とよぶ。v'を平行に移して、その根元をAにもっていったものがADであるとする。このときvの先端CからDに向う速度 Δv はv'とvの差である。つまりvに Δv を加えたものがv'となるとする。方向の違う速度のときには加え算をこのように考えて力と運動の関係式が成立しているのである。

A と B が太陽の中心 O で作る角が $\Delta\theta$ であり、地球が A から B に移るための時間が Δt であるとすると、運動の方程式 F=Ma は、

$$G\frac{M'M}{r^2} = Ma = M\frac{\Delta v}{\Delta t}$$

となる。三角形 OAB と三角形 ACD は相似であるから,

$$\frac{AB}{r} = \frac{\Delta v}{v}$$

となり、 $\frac{AB}{\Delta t}$ は速さvであるから、

$$\frac{\Delta v}{\Delta t} = \frac{v}{r} \frac{AB}{\Delta t} = \frac{v^2}{r}$$

となる。これによって,

$$Grac{M'M}{r^2}=rac{Mv^2}{r},\;\;Grac{M'M}{r}=Mv^2,\;\;|V|\;=2K\;\;\langle 3$$
 – 23 $ightharpoons$

となって、絶対値でVがKの2倍になっている。つまり、地球などの円運動では位置のエネルギーが運動のエネルギーの2倍になっているのが当然なのである。

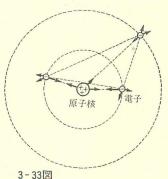
地球の軌道は真円でなく少しゆがんで楕円になっているが、円 からのずれはわずかであるから、ここの議論はこのままでよい。

§8 原子の結合エネルギー

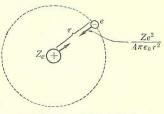
電気力 原子の構造は「1-1図」で示したように、中心の原子 核は重く、周囲の電子は軽い。原子核は静止していて、電子がそ のまわりを回っているとみてよい。電子と原子核の間に働く力は ⟨2-3式⟩の電気力であり、力が距離アの二乗に逆比例する点が 万有引力と同じであるから、原子の中の力学は太陽系によく似て いる。

しかし、たとえば〔3-33 図〕のように電荷が原子の中にある

ときに、一つの電子は原子核との 間に力を及ぼし合うばかりでなく, 他の電子との間にも電気力を及ぼ し合う。しかしこれらの中で原子 核によってうけるものがはるかに 大きい。この事情は太陽系でも同 じことで、たとえば地球は太陽と との間に万有引力が働くばかりで なく, 他の惑星との間にも万有引 力が働いているのであるが、太陽 との間の力が群を抜いて大きいの で、太陽だけから力をうけるとし てよかった。原子の場合には、電 子と原子核との間の電気力は、大 きいには大きいが、太陽系の場合 ほどではない。しかし一つの電子 の運動に注目するときには〔3-34 図]のように原子核に電荷 Ze が



原子の中の電荷は力を及ぼし合う



3-34図 電子がうける電気力

あり、電子はこれだけから力をうけると考えてよい近似を与える。 この Z は原子番号である。このようにほぼ実状に近くて、簡単 な考え方によってものごとを処理するやり方が近似法であるが、 近似法は物理学の常套手段である。まず近似によって解答を出し、 実状とのわずかな違いはあとからなんらかの方法によって補正す るのである。

さて、原子の中の電子の運動を〔3-34図〕のように近似する と、電子と原子核の間の力は

$$F = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{Ze^2}{r^2} \qquad \langle 3 - 24 \, \sharp \rangle$$

となる。

原子の結合エネルギー [3-34 図] のように近似したときの原子 の結合のエネルギーについて考えよう。まず電子の持つ位置のエネルギーは、

$$V = -\frac{1}{4\pi\varepsilon_0} \frac{Ze^2}{r}$$

であり、電子が半径rの円を速さvで走っていれば、その運動のエネルギーは、

$$K = \frac{1}{2}mv^2$$

となる。このmは電子の質量である。このときも太陽系のときの $\langle 3-23$ 式 \rangle に相当して、

$$\frac{1}{4\pi\varepsilon_0} \frac{Ze^2}{r} = mv^2 \qquad \langle 3 - 25 \, \text{R} \rangle$$

となるから、位置のエネルギーの絶対値はやはり運動のエネルギーのちょうど2倍になっている。それで全体のエネルギーは負であって、これが結合のエネルギーである。結合のエネルギー Wは、

$$W = V + K = \frac{1}{2} |V| = \frac{1}{8\pi\varepsilon_0} \frac{Ze^2}{r} = \frac{1}{2} mv^2$$
 $\langle 3 - 26 \not \exists \xi \rangle$

となる。

ここで運動のエネルギーとして、凍さが光の速さにくらべて非 常に小さいときの式を使ってきた。原子の中の電子の運動につい てそれが正しいかどうかを確かめる必要がある。〈3-25式〉で 水素を考え、原子の半径を $r=0.53\times10^{-10}$ m, Z を 1, ε_0 には (2-3式)のもの、電子のeとmには[2-2表]のものを使うと、

 $v = 2.5 \times 10^6 \,\mathrm{m/sec}, \quad \beta = v/c = 8.4 \times 10^{-3}$

となる。これは§7で述べた地球の軌道運動の速さよりは大きい が、やはり光の速さよりずっと小さいので、運動のエネルギーと して $\frac{1}{2}mv^2$ を使ってよいことになる。

原子の中の原子核と電子の結びつきと,太陽系の結びつきは, ここまでは同じように考えてよい。しかし原子については次の二 つの特別な事情がある。

- (A) 原子核のまわりを電子が回っていると、それは1種の振動 であるから、第2章 §8で述べたように電磁波を出すはずである。 電磁波が出ればエネルギーを失うので、結合のエネルギーが大き くなり、半径アが小さくなっていくはずである。ところが、ふつ うのありさまでは原子からは電磁波は出ないし、原子の大きさも 変化しない。これはおかしい。
- (B) 放電などによって原子を異常状態にすると光を出すが、光 の波長は線スペクトルになっていて連続スペクトルではない。原 子の構造はこれらの事実を説明できるものでなければならない。

結合エネルギーの非連続性 原子の持っているこの(A)と(B)の性 質を説明するために、次のように考える。原子の結合エネルギー W は連続的な値をとることができない。 $W_1, W_2, W_3 \cdots W_n \cdots W_n$ のようなとびとびの値だけをとることができ、その他の値はとれ ないとする。

この点は太陽系とは違う。水星、金星、地球、火星……のよう にいくつかの惑星があって、それぞれの結合エネルギーは水星に 一つ、地球に一つというように、実在するものはとびとびになっている。しかし、地球と金星の間に惑星があり得ないのでなくて、実際にはないというだけである。ところが原子の中では、 W_1 、 W_2 ……のとびとびの結合エネルギーの間の結合エネルギーはあり得ないというのである。このように惑星の場合と原子の場合ではひどく事情が違う。

エネルギー準位 さて、原子の中の電子の結合エネルギーがとる ことができるとびとびの値について、もう少し数量的に考えてみ よう。

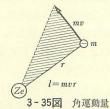
電子の軌道に制限をつける量子力学の結果は次のようにいい表わすことができる。 $[3-35 \, \boxtimes]$ で電子の軌道が半径rの円であり、その速さがvであるとする。電子の質量をmとしてmvを運動

量とよぶことを§6で述べた。円運動のときにはさらにこれに半&2でかけて、

l = rmv $\langle 3 - 27 \rightrightarrows \rangle$

を「角運動量」とよぶ。角運動量は図の斜 線の面積の2倍になっている。

量子力学はこの角運動量に制限をつける



のである。すなわち,

$$l = mrv = n \frac{h}{2\pi} \qquad \langle 3 - 28 \, \sharp \rangle$$

によって与えられるもの以外のlはないとする。ここにhは第2章\$8でもすでに述べたプランクの常数である。nは1,2,3,……とつづく整数であり,主量子数という。「主」がつくのは,本書ではふれることができないが,この外の種類の量子数もあるので,「主」な種類というわけである。

 $\langle 3-25$ 式 \rangle と $\langle 3-28$ 式 \rangle からvを求めると, $v=\frac{Ze^2}{2\varepsilon_0 nh}$ となり,これを使って,

$$W_n = V + K = -\frac{1}{2}mv^2 = -\frac{1}{8}\frac{mZ^2e^4}{\epsilon_0^2n^2h^2}$$
 $\langle 3 - 29 \mp 1 \rangle$

となる。この式のnに 1, 2, 3, ……を入れると、電子がとることができる結合のエネルギーを求めることができる。これらの結合エネルギーに相当する状態をエネルギー準位という。

ちなみに主量子数 n の準位に相当する軌道半径は,

$$r = \frac{\varepsilon_0}{\pi} \frac{n^2 h^2}{m Z e^2} \qquad \langle 3 - 30 \not \lesssim \rangle$$

となる。

水素の場合は Z が 1 である。この場合には W_1 =-13.5 eV, W_2 =-3.4 eV, W_3 =-1.5 eV……となり図示すると $\begin{bmatrix} 3-36 \ 2 \end{bmatrix}$ のようである。これらに相当する軌道は $\begin{bmatrix} 3-37 \ 2 \end{bmatrix}$ のようになっている。ふつうのときには電子は n=1 の状態にいる。このときの結合エネルギーは 13.5 eV であり,半径は r_1 = 0.53×10^{-10} mである。この r_1 を $\begin{bmatrix} \pi - \tau + 2 \end{bmatrix}$ という。

 $[3-36 \, \boxtimes]$ は水素原子の場合であるが、他の原子では Z が 1 でない。それで結合エネルギーは $[3-36 \, \boxtimes]$ の Z^2 倍となる。これらのエネルギー準位の主量子数 n は、第 2 章 § 6 の $[2-15 \, \boxtimes]$ で述べた原子の殼構造の①、②、③……に相当している。量

るの

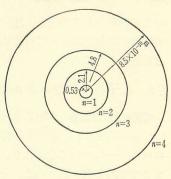
子力学によって \pm 量子数=n n=1 の準位には ∞ = 2 個の, n=2 の 4 準位には8 個の電 3 = 子が入り得る。そのために (2-15 図 のような 数構 2 造になるわけであ

結合エネルギーの変化 原子の結合 原子の結合 原子の結合 について考えのの について考えの第1は、原子核にのがらいで表示のでは、原子をでいるのでである。 とないである。 は、地球と太陽図〕で考えたように [3-31図〕で考えたように

途中で運動のエネ 3-36図 水素原子の結合エネルギー(エネルギー準位) ルギーを失う必要がある。

地球のときには、神さまが金槌でたたくなどとひどいたとえ話をしたが、原子の場合には、電子のエネルギーが電磁波の形で空間に逃げていけばよい。水素原子のときには遠方の電子が陽子に近づいて 13.5 eV のエネルギーを電磁波、つまり光として放出すればよい。

このようにして電子が陽子につかまれば、安定な水素原子になる。それが何かの原因、たとえば放電の際に原子が他の電子によってたたかれたり、他の光によって刺激されると、電子が、 W_2 、 W_3 などの高いエネルギー準位に上る。このときに W_1 の準位は空席になっているから、 W_2 や W_3 の進位から



3-37図 水素原子の電子の可能な軌道

 W_1 の準位に落ちてくる。このときに、 W_2-W_1 、 W_3-W_1 、……のエネルギーが放出される。これらのエネルギーは光量子として放出されるので、その振動数を ν とすれば、エネルギーは $h\nu$ となるから、

 $h\nu_{21}=W_2-W_1$ 、 $h\nu_{31}=W_3-W_1$ 〈3-31 式〉によって与えられる振動数の光が出てくる。〈3-29 式〉を入れると、

 $u_{21} = R\left(\frac{1}{1^2} - \frac{1}{2^2}\right), \quad \nu_{31} = R\left(\frac{1}{1^2} - \frac{1}{3^2}\right) \cdots \dots \nu_{n1} = R\left(\frac{1}{1^2} - \frac{1}{n^2}\right)$ となる。ここに $R = \frac{mZ^2e^4}{8\epsilon_0^2h^2}$ である。また,高いエネルギーを持ったものが W_2 や W_3 の準位に落ちるときもあるので,

$$u_{n2} = R\left(\frac{1}{2^2} - \frac{1}{n^2}\right), \quad \nu_{n3} = R\left(\frac{1}{3^2} - \frac{1}{n^2}\right)$$

のような振動数の光も出ることになる。実際にこのような光が出 ていることがわかっている。

このように述べると、さきに量子力学があってあとから実際の 光が出たように聞えるが、実は逆なのである。このような振動数 の光が出ていることがわかって、これによって量子力学の条件が 決定されたというのが実際のすがたである。このような光が出て いることをたしかめることは、放電管の技術や光の振動数を測る 実験技術の発達によって可能になった。実験結果が量子力学の理 論を導いたのである。

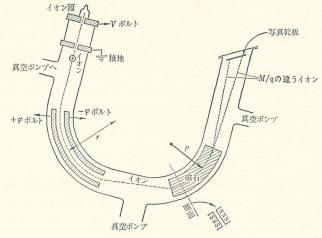
§9 原子核の結合エネルギー

質量の変化を測る 太陽系と原子における結合のエネルギーについて述べてきたが、次に原子力に直接の関係がある原子核の結合エネルギーについて考えよう。原子核の結合エネルギーでは、いままでの話と違う点がある。それは結合のエネルギーが大きくなって、結合したときの質量の変化を測定できるのである。太陽と地球の場合にも結合によってエネルギーを失って、全体の質量が少なくなる「はず」であるが、その割合は全体の10⁻¹⁷にすぎず、とても測定できる分量ではない。原子の場合でも結合によってエネルギーを失い、質量が少くなるが、その割合は10⁻⁸であって、これも測定にはかからない。

原子核の場合にはこれが10⁻³ 程度になっている。そのために質量の変化を測定することが可能である。といっても、原子核の質量の変化を天秤によって知るのではない。原子をイオンにして真空中で走らせ、磁石の力や電気力で曲げてみて、その曲り方から知るわけである。その装置について少し考えてみよう。

[3-38 図] はその装置の概略を示すものである。この装置は質量分析計(マススペクトログラフ)といって、J. J. トムソンやラザフォードの研究室でアストンがくふうしたものであるが、さらに世界の各地で多くの人が改良してきている。図はそのひとつのタイプを示す。

まずイオンは真空の中を走るので、気密の管と真空ポンプが必要である。イオンはVボルトの電圧のところで作られ、接地のところまでくる間に電界によって加速される。イオンの電荷をqクーロン、質量をMkg とし、加速されたあとの速さをvとすれ



3-38図 イオンを電界や磁界でまげて質量を知る

ば、§4 で述べたことによって、

$$\frac{1}{2}Mv^2 = qV$$
, $\frac{M}{q} = \frac{2V}{v^2}$ $\langle 3-32 \not \exists \rangle$

となる。

イオンは進んで二つの電極の間に入り、一方が負のタボルトに、 他方は正の 9 ボルトになっているので、 負の方に引かれて曲り、 ちょうど電極の間を通るようにする。そのときのイオンの道すじ の半径をrmとする。二つの電極の間の距離をdとすれば、電界 の強さEは $2\varphi/d$ となる。イオンの道すじに直角に働く力qEが、地球の場合と同じように円運動を起しているので、〈3-23 式〉を用いて

$$\frac{Mv^2}{r} = qE, \qquad \frac{M}{q} = \frac{rE}{v^2}$$

となり、これと〈3-32式〉から、

$$2V = rE$$
 $\langle 3 - 33 \rightrightarrows \rangle$

となる。

さらに磁石の磁極の間に入ると、このときも運動の方向に直角の力をうける。磁石の働きの強さを磁界というが、磁界をテスラという単位で測って B とする。テスラというのは地磁気の水平成分をこれで測ると約 3×10^{-5} テスラになるような単位である。これによるとイオンがうける力は軌道に直角に qvB となるので、磁石のところのイオンの軌道の半径を ρ m とすれば、

$$\frac{Mv^2}{\rho} = qvB, \quad \frac{M}{q} = \frac{\rho B}{v} \qquad \langle 3 - 34 \not \stackrel{\wedge}{\Rightarrow} \rangle$$

 $\langle 3-32$ 式 \rangle $\langle 3-33$ 式 \rangle $\langle 3-34$ 式 \rangle を用いて実験結果から M/q を知ることができる。実際には、M が異なるものは道すじが違って図の写真乾板の違う点にあつまることによって測定するのである。

原子核の質量 $[3-38 \, \boxtimes]$ で測定するものはイオンの M/q である。原子の質量 M_a は,原子核の質量 M_N と Z 個の電子の質量 の和である。電子の質量を m とすれば,

$$M_a = M_N + Zm$$

となる。ここで原子の結合による質量の変化は小さくて問題にならない。電荷は中性ならばゼロであるが、イオン化して電子 1 個を失えば、q=e、2 個失えば q=2e、- 般に ν 個失えば $q=\nu e$ となる。 ν を用いて M と q を一般的に書けば、

$$q=
u e, \quad M=M_N+(Z-
u)m \qquad 〈 $3-35$ 式〉
となる。ここで m は M_N にくらべて相当に小さいことに注意する必要がある。$$

 $[3-38 \, \boxtimes]$ の装置は、はじめのものはもっと簡単なものであった。それを用いて J. J. トムソンは 1906 年には同位元素の発見をした。つまり、リシウムに質量数が $6 \, \& \, 27$ のものがあり、ネオンに 20, 21, 22 のものがあることを発見したのである。

J. J. トムソンが実験したときは、20と21のちがいを見わけ

る程度のものであったが、その 後, 改良によって質量弁別の精 度が上った。そして原子または 原子核の質量の相対値を10万 分の1またはそれ以上の精度で 測れるようになっている。

[3-1表]に,原子の質量の例 を示す。このような表では原子 核の質量 M_N でなく、原子の 質量 $M_a = M_N + Zm$ を示すの がふつうである。また相対値で あるから、原子の中でどれを基 準にとってもよいわけで、長い 間 16O=16.00000 としてこれを 基準としてきたが、最近化学と の関係のために 12C=12.00000 とするように世界的に約束が変 更された。〔3-1 表〕の値を原 子の「原子量」といい、原子量 にgをつけたものは原子がアボ カドロの数 L 個あつまったと きの質量である。

この表に出ているように原子 量をこんなに精度高く知るのに は,質量分析計を用いるほか に、原子核反応も利用されてい る。つまり、原子核反応で出て くるエネルギーがわかると、反 応の前後の原子核の質量に対し

20年 202 - 477 · 110				
原	子	Z	A	原子の相対質 量(原子量)
${}_{0}^{1}$ n (n)		0	1	1,008,665,1
${}_{i}^{!}H(p)$		1	1	1.007,825,2
${}_{1}^{2}H(D)$		1	2	2.014, 102, 2
⁴ He		2	4	4. 002, 603, 2
⁶ ₃ Li		3	6	6, 015, 124
₹Li		3	7	7. 016, 004
⁹ ₄Be		4	9	9, 012, 207
¹² ₆ C		6	12	12.000,000,0*
13C		6	13	13.003,409
¹⁴ ₇ N		7	14	14. 003, 744
16O		8	16	15. 994, 915
¹⁹ F		9	19	18. 998, 405
20Ne		10	20	19, 992, 440
23Na		11	23	22.989,77
$^{24}_{12}\mathrm{Mg}$		12	24	23, 985, 042
²⁷ ₁₃ A1		13	27	26, 981, 539
28Si		14	28	27. 976, 929
35C1		17	35	34. 968, 851
40 A		18	40	39, 962, 385
$^{52}_{24}\mathrm{Cr}$		24	52	51.940,513
56Fe		26	56	55. 934, 937
60Ni		28	60	59, 930, 786
84Kr		36	84	83.911,503
¹¹⁸ Sn		50	118	117.901,606
¹⁵⁸ Gd		64	158	157, 924, 17
¹⁹⁵ Pt		78	195	194. 964, 81
²²⁶ ₈₈ Ra		88	226	226, 025, 43
$^{235}_{92}U$		92	235	235, 043, 94
²³⁸ U		92	238	238, 050, 81
0.4 = 57 5 6 7 1				

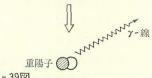
3-1表 原子量の例 (* 基準)

て資料を与えるわけである。 これについては第5章でふた たび述べることにする。

原子核の結合エネルギー 一般の原子核の結合エネルギー について考える前に,まず重陽子について考えよう。重陽子は一つの陽子と一つの中性子が結合しているもので,も

遠く離れた陽子と中性子

 \bigcup_{n}



3-39図

陽子と中性子が結合して重陽子となる

っとも簡単な場合である。[3-39図] のように、遠くに離れていた陽子と中性子が近よってきて結合する場合を考える。地球が太陽に結合されるときは万有引力が働き、電子が原子核に結合されるときは電気力が働いて、それらの力は距離の2乗に逆比例することでは似ていた。原子核のときには、陽子と中性子の間の力は核力であって、遠方ではまったく働かないで、きわめて近距離、つまり10-15 mになってから強い力が働くので、太陽系や原子とは運動状態は変っている。それでも、力が及ぶようになってからは、位置のエネルギーと運動のエネルギーを考えることは同じである。この二つのエネルギーの一部を失って結合されるわけである。

結合のときに失うエネルギーを ΔE とすれば、 ΔE は二つの面から検討することができる。まず、 ΔE は電磁波として失われるから、 $\hbar w = \Delta E$ の光量子が γ -線として出ているはずである。一方、陽子と中性子が結合して重陽子となれば $\Delta M = (\Delta E/c^2)$ だけ質量を失っているはずである。

光量子の方は、γ-線が他の原子の中の電子をつきとばすことを 利用してそのエネルギーを知ることができる。うまくつきとばす と、γ-線のエネルギーの全部が電子に移ることができるので、つ きとばされた電子の中でエネルギーのもっとも大きいものを知れ ば、そのエネルギーが γ -線のエネルギーになっている。このようにして測定したものは 2.22 MeV である。

質量の減少は、陽子の質量を M_p 、中性子の質量を M_n 、重陽子の質量を M_D とすれば、

$$\Delta M = (M_p + M_n) - M_D$$

であるが、 M_p に電子の質量mを加えると[3-1表]の[Hの質量になり、 M_D にmを加えると[H]の質量となる。

 $\Delta M = (M_p + m) + M_n - (M_D + m) = {}_{1}^{1}H + M_n - {}_{1}^{2}H$

となるので、[3-1 表] の原子の質量を使って ΔM を求めることができて、 $\Delta M = 0.002,398$ となる。この ΔM がエネルギーになるわけである。しかしこのエネルギーは一つの重陽子に関係したものではない。一つの重陽子あたりのエネルギーにするには、どうしたらよいだろうか。

[3-1表] の数字には単位が書いてない。原子の質量の比を示しているにすぎない。しかし,仮りに水素原子ならば 1 H=1.008,665 g,重水素ならば 2 H=2.014,102 g,炭素ならば 2 C=12.000,000 g の分量を持ってくれば,その中に水素原子,重水素原子,炭素原子が,それぞれアボガドロの数 $L=6.023\times10^{23}$ 個が入っている。[3-1表] から求めた 4 M 2 B 4 M 2 B 4 B 2 B 4 B $^{$

 $(\Delta M \times 10^{-3} \times c^2)/L = 3.57 \times 10^{-13} \ \text{V}_{1} - \text{N}$

が重陽子一つあたりの結合エネルギーとなる。これを電子ボルトに直すと 2.22 MeV となって、 γ -線のエネルギーに一致する。第 1 章 \$ 5 で述べたように、リシウムと陽子による原子核反応によってエネルギーと質量の関係 $E=Mc^2$ を実験的に たしかめているが、ここに述べた重陽子の結合の際の質量の減少と、出てくる γ -線のエネルギーとが一致することは、さらに $E=Mc^2$ を実験によってたしかめたことになっている。

[3-40 図] は二つの陽子,二つの中性子 が結合して α -粒子になるときの図である。 このときも結合による質量の減少は,

 $\Delta M = (2!H + 2M_n) - !He = 0.030,377$ であり、これを !He 1 個あたりのエネルギーに換算すると 28.3 MeV となる。

一般に Z 個の陽子と N 個の中性子が結合して,原子量が M_a の原子核になったとすれば結合のときの質量の減少は,

3-40図 α-粒子の結合

 $\Delta M = (Z \times H + N \times M_n) - M_a$ によって求めることができる。

原子核が Z 個の陽子と N 個の中性子で作られているときには,A=Z+N は質量数である。陽子と中性子をまとめて核子とよぶから A は原子核の中の核子の数である。原子核の結合エネルギー $\Delta M \times c^2$ を A で割ったものは核子一つあたりの結合エネルギーである。

核子あたりの結合エネルギー =
$$\frac{\Delta M \times c^2}{A}$$

この核子あたりの結合エネルギーを図示したものが $[3-41 \, ext{図}]$ である。縦軸の左は核子あたりの結合エネルギーを MeV であらわし、右は $1 \, kg$ あたりの結合エネルギーを kWh であらわしてある。横軸は質量数 A である。

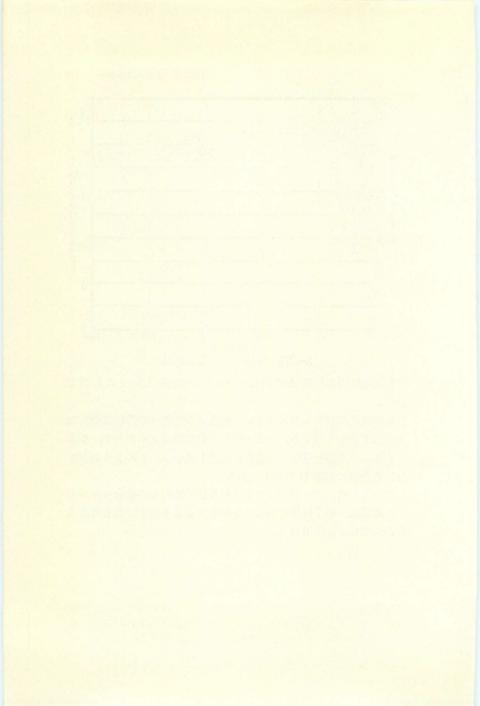
核子あたりの結合エネルギーは質量数が約50の鉄のあたりで最大でおよそ9 MeV になっていて、質量数がこれより少なくても多くても核子あたりの結合エネルギーは小さくなる。つまり鉄あたりより質量数の小さい原子核では、原子核と原子核が結合して A が大きくなると結合エネルギーがより大きくなる、つまりエネルギーが出てくることになる。このような反応をエネルギー源に利用しようとするのが第7章で述べる核融合反応である。核



融合反応は図の矢印 A の方向に向うものであるということがで きる。

原子核が鉄のあたりより重いと結合エネルギーの変化は逆にな り、原子核が分裂する、つまり軽い方向に移るとエネルギーが出 てくる。核分裂反応はこの場合に相当している。このような反応 の方向を図で矢印 B で示してある。

このように、「3-41図」に示された核子あたりの結合エネルギ -の関係は、原子核反応からエネルギーをとり出すことを考える ときに大切なものである。



§1 化学反応

化学反応とは 自然科学は、物理学、化学、生物学、地質学などのいろいろの分野に分類されている。この中の化学について私どもが若い時に教えられたことは、化学は物質が変化する現象を扱う学問であるということであった。なるほどそうであるが、いまでは化学の立場はもっとはっきりしたものになっている。すなわち、原子が結合したり分離したりする反応、原子の離合集散を扱う学問が化学であるとするのである。つまり、原子があつまって分子になる場合とか、分子と分子があつまって他の分子になる場合、あるいは分子が分離して他の分子や原子になる場合を扱うわけである。

化学反応のもっとも簡単な例は二つの水素原子が結合して水素分子になる場合であって、この結合を、原子核を「芯」、そのまわりの電子を「衣」とよぶやり方でたとえると、次のようになる。原子と原子の結合は、衣と衣がからみ合ったようなものであって、芯の方は何の変化もうけていない。芯がもとのままならば、何かの原因で衣と衣のからみ合いがとけて離れても、原子はもとのすがたのままである。つまり、原子と原子とが結合しても、原子の周辺の電子の部分でからみ合っているのであって、原子核は何の変化もうけていない。原子核が何の変化もうけないということは、原子が変化をうけないこととほとんど同じである。原子から電子をもぎとるようなことがあっても、原子核さえ変らなければ、すぐ電子をどこかで拾ってもとの姿にもどるからである。ここで原

子のまわりにいくつの電子が、どのように分布するかは、原子核 がきめているということと、電子はどの電子でもまったく区別が ないということに注意する必要がある。

化学反応のエネルギー 原子と原子が結合して分子となるときに も,原子核と電子が結合して原子を作 るときや惑星と太陽とが結合するとき と同じように、結合のエネルギーがあ るの

[4-1図] のように、離れている二 つの水素原子が結合して分子となると きに結合エネルギーを放出する。結合 エネルギーは、多くの場合光量子とし

4-1図 水素原子が結合して分子になる

て、つまり光や熱の形で放出される。一つの分子あたりの結合エ ネルギーは 4.4 eV であるから,

$$H+H = H_2+4.4 \text{ eV}$$
 (1個の分子あたり)

と書く。この式は1個の分子あたりであるが、これをアボガドロ の数 L 個だけ分子があつまったものについて書くと、このとき も Hや H2は同じ符号を用いるので、

$$\mathrm{H} + \mathrm{H} = \mathrm{H}_2 + 4.30 \times 10^5 \ \wp_{\, 2} - \nu$$
 〈 $4 - 2$ 式〉 ($L = 6.02 \times 10^{23}$ 個の分子あたり)

となる。この式ではエネルギーをジュールであらわした。

われわれが日常使う燃料は石炭、石油、木材などであるが、こ れらが燃焼するときの基本的な化学反応は炭素や水素の燃焼であ る。炭素の燃焼についての反応式と結合エネルギーは,

である。また水素の燃焼については,

$$2H_2+O_2=2H_2O+5.0\,\mathrm{eV}$$
 (1個の O_2 分子あたり)
$$2H_2+O_2=2H_2O+4.9\times10^5\,\wp_{\,2}-\nu$$
 (L個の O_2 分子あたり)

となる。

もっと複雑な分子の燃焼の例としては、澱粉、砂糖、繊維素など炭素 Cと水 H_2O が結びついて一般に含水炭素といわれているものがあるが、そのひとつ砂糖の燃焼は次のようになる。

$$C_6H_{12}O_6+6O_2=6CO_2+6H_2O+31 \text{ eV}$$
 (1個の砂糖の分子あたり)
$$C_6H_{12}O_6+6O_2=6CO_2+6H_2O+2.93\times10^6\ \wp_2-\nu$$
 (4-5式〉

 $\langle 4-3$ 式 $\rangle \langle 4-4$ 式 $\rangle \langle 4-5$ 式 \rangle を見ると、分子あたりの結合エネルギーには大小があるが、酸素分子 1 個あたりにするとおよそ 5 eV になっている。また爆薬に使われるトリニトロトルエン (TNT) の爆発のときに出てくるエネルギーは、

となる。この爆発では酸素は外部から供給される必要はなくて, 分子の中の酸素が, 炭素や水素と化合する。

§2 燃焼と爆発——エネルギーの利用

連鎖反応 原子炉や原子爆弾における反応は連鎖反応であることはすでに述べた。一方、ふつうの燃焼も連鎖反応である。たとえば乾いた紙屑の山にマッチ 1本で火をつければ、あとはどんどん自然に燃えていく。マッチ 1本で火をつけることは、ウラニウ

ム 235 を用いた炉に中性子が一つとび込んできたことに相当する。マッチ1本で紙の一部分の温度が上ると、〈4-3式〉の炭素、〈4-4式〉の水素の燃焼が起り、さらにその熱によって他の部分の温度が上り、燃焼がはじまる。これを繰りかえすのが連鎖反応である。このときには熱が連鎖反応のなかだちとなっている。石炭、石油、木材、ガスなどの燃焼も、このような熱をなかだちとする連鎖反応である。

われわれがエネルギー源として利用する化学反応はみんな連鎖 反応になっている。反応が連鎖的に進行するのでなかったら、石 炭や石油を燃やしてエネルギー源に利用しようとしても、マッチ を連続的に使用しなければならないことになって、たいへん不便 である。しかし一方で、同じ連鎖反応によってマッチ1本から家 の火事、山火事などが起ることになる。

燃焼の連鎖反応をもう少し突っ込んで考えてみよう。 $[4-2 \, ext{V}]$ は炭が酸素の中で燃える図である。炭の温度を絶対温度でT とすれば、炭素が酸素と化合して $\{4-3 \, ext{T}\}$ のような反応が起る速さvは、

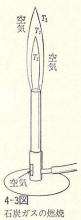
$$v = Ce^{-\frac{A}{RT}}$$
 $\langle 4-7 \pm \rangle$

のようになっている。C は定数、e は自然対数の底、R は気体定数といわれるもの、また A は活性化エネルギーとよばれるものである。温度 T が上るとv は大きくなる。炭の燃焼の場合には A は 30 kcal とされているので、 25° C ($T=298^{\circ}$ K) のときにv が v_0 ならば、 100° C では $v=10^4v_0$ 、 500° C では $v=10^8v_0$ となって、温度によって大きく変る。炭のある部分の温度が上ったために燃焼反応がはげしく起ると、そこから出た熱が近くの部分に伝わってさらに温度が上り、燃焼が速くなる。図の T_1 の温度が上れば隣りの T_2 や T_3 が高くなり、 T_4 、 T_5 も高くなる。このよ

らにして燃焼がどんどんとひろがっていく。

ただし、このときに酸素の供給が充分である と考えているのであって、酸素の供給に制限が あれば、反応の速さは〈4-7式〉通りにはいか ないで、もっとおそくなる。

炭の場合には温度の高い場所がひろがってい くのであるが、ガス・バーナーの場合には〔4-3図〕のように、燃える部分が進行する速さと ガスが吹き出る速さとが一致して,燃える部分 は止っているように見えるわけである。炎への 酸素の供給はふつうのガス・バーナーでは炎の ところだけでなく,下の方から空気を入れて,

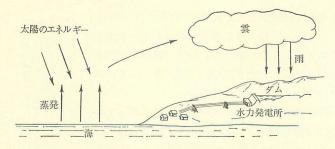


あらかじめ空気とガスを混合しておいて、燃焼を助けている。

爆発 水素ガスと空気の混合物は電気火花やマッチなどの刺激 によって爆発することはよく知られている。水素ガスばかりでな く、家庭用の石炭ガスやプロパンも条件によって爆発する。自動 車などのガソリンエンジンではガソリンと空気の混合物の爆発を 利用している。このような気体の爆発は、燃焼と同じ連鎖反応で あるが、反応の伝播する速さがふつうの燃焼にくらべていちじる しく大きい点に違いがある。伝播速度が大きくなる原因が何であ るかは別として、このような大きい伝播速度が起るためには、ガ スと空気の混合の割合がある値になっていることが必要である。 水素と空気の混合物では、水素が4%以下では爆発が起らないし、 また75%を越しても起らない。プロパンの場合では2%以下で は起らないし、9.5%を越えても起らない。

§3 光合成——エネルギーを貯える

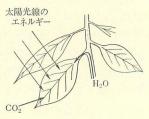
これまで化学反応のエネルギーのことを述べたのは、核分裂や 核融合によるエネルギー利用とくらべて理解していただきたいか



4-4図 水力発電は太陽エネルギーを利用している

らである。化学反応にせよ核反応にせよ、人類が物質に貯えられているエネルギーを熱の形でとり出して消耗していくのだが、地球上では、貯えを消耗するのでなく、貯えを増す現象も起っている。たとえば〔4-4図〕のような水力発電では、太陽熱によって海水が蒸発し、雲になって山に雨を降らし、その水が発電を行なう。このときは太陽熱を使うので、石炭、石油などの地球上の貯えを減らさないですむ。

同じく太陽のエネルギーを利用してエネルギーを貯える反応に植物が行なっている光合成がある。これは[4-5図]のように、葉など緑色の部分で、植物の中にある水と空気中の二酸化炭素をとり入れて、砂糖、澱粉、繊維素などの含水炭素を作りだし、植物体内に貯えるのである。その反応は、



 $nCO_2 + nH_2O + 光のエネルギー$ $\rightarrow n(CH_2O) + nO_2$ 4-5図 光合成

$$n \operatorname{CO}_2 + n \operatorname{H}_2 \operatorname{O} + \operatorname{\mathcal{H}} \operatorname{O} + \operatorname{\mathcal{H}} \operatorname{O} + \operatorname{\mathcal{H}} \operatorname{\mathcal{O}} + \operatorname{\mathcal{H}} \operatorname{\mathcal{O}} + \operatorname{\mathcal{H}} \operatorname{\mathcal{O}}$$

〈4-8式〉

で、n を 6 にとれば〈4-5 式〉の砂糖の燃焼の逆反応になっている。つまり太陽のエネルギーを利用して吸熱反応を起すのである

が、植物の葉は温度が高いわけでもなく、風にそよいでいるだけである。いかにも巧妙な反応であるが、これは葉の中の葉緑素が触媒となって進行させることがわかっている。しかし、この葉緑素の働きのこまかいことはいまでも、すっかりわかったとはいえない。葉緑素の不思議な働きは生命現象の不可思議さにもつながっているのである。

光合成によって植物の中に貯えられた澱粉や繊維素は、草食動物の食料になる。肉食動物は草食動物の肉を食べる。草食にしても、肉食にしても、もとは光合成によって作られたものに依存して生活していることになる。これらの動物の体内では〈4-5 式〉のような含水炭素の燃焼反応が起り、このエネルギーによって体温を支え、いろいろの仕事をしているわけである。

繊維素は木材となり、燃料として人間生活のエネルギー源となるし、また石炭、石油も、過去に地球上で光合成によって育った植物や、それを食べて育った動物によって作られたものなのである。

このように考えると、われわれが日常に利用しているエネルギーはみな、現在または過去の太陽のエネルギーに出発している。 そしてあとで述べるように、太陽のエネルギーの源は太陽の中で起っている原子核反応である。われわれがふつうに利用しているエネルギーは、このようにしてもとをたどると原子核反応に行きつくのである。

第5章 原子核反応とエネルギー

§1 リシウム7と陽子の反応

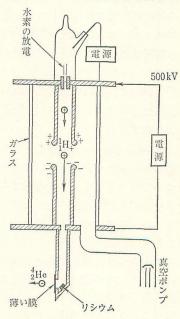
第2章では物質の構造について,第3章では物質の中で起っている現象を理解するために力やエネルギーについて,それぞれ勉強した。この章ではこれらの知識を使って原子核反応を理解する

ことにしよう。つまり,原子 核反応を数量的に理解しよう というわけである。原子核反 応の例は非常に多いので,そ の全部について述べることは 不可能であり,意味もない。 二,三の例から全般の理解を していただくことにする。

まず第1章でとりあげた, リシウム Li と陽子H から α -粒子 (ヘリウム原子核) を作 った〈1-2 式〉の反応,

^{*}Li+¦H→→ [†]He+‡He を考えよう。この反応を起さ せる装置の概略を〔5-1図〕 に示す。

上部にあるのは水素の放電 管で、ここで放電によって水 素原子を陽子と電子に分け



5-1図 リシウムと陽子からα-粒子を作る

る。つまりイオンにするわけである。陽子を加速してリシウムに向って走らせ、充分に近づけて原子核反応を起させるのが目的であるが、加速するのは電気力によるので、電気的に中性の水素原子や水素分子ではどうにもならない。そこでイオン、つまり電荷を持つ粒子にして電気力によって加速するのである。放電管の下はガラス筒で上下に電極がある。ガラス筒の中は陽子が自由に運動でき、加速によってもらったエネルギーを他の分子との衝突によって失わないように、よい真空にしてある。上の電極には正の500 kV の電圧をかける。こうして上の電極には正、下の電極には負の電荷があらわれ、この二つの電極の間に陽子がくると、正の電荷に押され負の電荷に引っ張られて加速される。そしてそのエネルギーは500 keV =0.5 MeV になる(第3章 \$4 \$照)。

加速された陽子は下方で金属リシウムに衝突する。そして Ω にぶつかったものの一部が反応を起して、 Ω は すなわち α や子がとび出す。これを観測するためには、リシウムの前の壁を薄い 雲母などの窓にしておき、 Ω を貫いて外にとび出せるようにする。

陽子のエネルギー 陽子がリシウムの原子核に衝突するためにはあるエネルギーを持っていなければならぬといったが、この点についてもう少しくわしく考えてみよう。そのためにはリシウム原子核と陽子の間に働く力による位置のエネルギーを考えるとよい。リシウム原子核と陽子の間には、ある距離 たより離れているところでは、互いにクーロンの法則による電気的斥力が働いている。たより近づくと核力が働いて強い引力が加わり、陽子がうける力はクーロンの法則によるものとは大きく変ってくる。この たは原子核の大きさといってもよい。原子核の大きさは原子核によって違うが、次の式であらわすことができるとされている。

 $r_0 = 1.2 \times 10^{-15} A^{1/3}$ メートル 〈5-1式〉

ここで A は質量数で、原子核の中の陽子と中性子の数の和を示

す数である。

原子核の電荷 Ze と陽子の電荷 e との間に働く力の大きさは、 その間の距離を アとすれば、

$$F = \frac{1}{4\pi\varepsilon_0} \frac{Ze^2}{r^2}$$

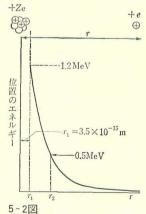
となる。これは原子の中の原子核と電子の間に働く力を示した ⟨3-24式⟩ (110ページ) と同じ形であるが、電子の電荷が -e. 陽 子の電荷は +e であるから、Fの符号は反対にすべきである。こ の力による位置のエネルギーVは、符号を考えに入れて、

$$V = \frac{1}{4\pi\varepsilon_0} \frac{Ze^2}{r} \qquad \langle 5-2 \rightrightarrows \rangle$$

となる。この位置のエネルギーが成り立つのは な に陽子の半径 を加えた距離 れまでである。 なはいま考えている場合について は A=7 を入れて 2.3×10^{-15} m となり、これに 陽子の 半径 1.2 $\times 10^{-15}$ m を加えると $r_1 = 3.5 \times 10^{-15}$ m となる。 \mathbb{L} i と陽子の間 の距離と位置のエネルギーの関係を書くと[5-2図]のようにな

って、 れ における位置のエネルギー は1.2 MeV になる。

ここで陽子が Li に衝突する話に もどろう。太陽と地球,原子核と電 子の間には引力が働き、遠く離れて いたものが近づくにつれて運動のエ ネルギーが大きくなり、位置のエネ ルギーの絶対値は大きくなるが、負 号のために小さくなって、その和は 一定であった。陽子と原子核では, 力が斥力であるから、はじめに止っ ていたのでは斥けられてまったく近 づくことができない。はじめからあ



3Liと陽子の間の位置のエネルギー

る運動のエネルギーを持って原子核に向って走り、近づくと位置のエネルギーが増すから運動のエネルギーが減少して、その和は一定になる。このためにはじめに運動エネルギーを用意するのが [5-1図] のような装置、あるいはサイクロトロンの役目である。

クーロン障壁を抜けて さて $[5-2 \boxtimes]$ で見ると、陽子が n まで近づくためには、ここで運動のエネルギーがゼロになるとすると、遠方で位置のエネルギーの方がゼロのところでは $1.2 \,\mathrm{MeV}$ の運動のエネルギーを持っていなければならないことになる。この意味で $[5-2 \boxtimes]$ は陽子が越えねばならない山のようなもので「クーロン障壁」とよばれている。 $[5-1 \boxtimes]$ の装置でコッククロフトが加速した陽子のエネルギーは $0.5 \,\mathrm{MeV}$ であって、これではクーロン障壁を越すことはできず、n で追い返えされてしまうはずである。しかし実際には陽子は Li にとび込んで、原子核反応を起すことができた。これは実は量子力学の原理による幸運のためである。

物理学には「エネルギー保存の法則」があり、原子の中の電子や原子核のまわりの陽子の運動で、位置のエネルギーと運動のエネルギーの和が一定とするのもその一例である。陽子が仮りにれから 76 に動いてクーロン障壁をつき抜けるとすれば、それに必要な時間は、陽子が速いのと障壁が薄いために 10-21 秒である。こんなに短い時間では、量子力学の不確定性原理のためにエネルギー保存の法則は大目にみてもらえるのである。陽子がクーロン障壁をつき抜ける前とあとについてはエネルギー保存の法則は成立しなければならない。つき抜ける間だけエネルギー保存の法則をゆるめてもらえるのである。このように、陽子などが古典的には越えられない障壁をつき抜けることを「トンネル効果」とよんでいる。[5-1図] の装置による 乳 の核反応はトンネル効果によって起ったのである。トンネル効果によるとしても陽子のエネルギーが大きくなればなる程、障壁をつき抜ける確率は大きくな

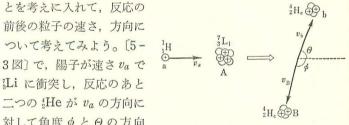
$$_{3}^{7}\mathrm{Li} + _{1}^{1}\mathrm{H} \longrightarrow _{2}^{4}\mathrm{He} + _{2}^{4}\mathrm{He} \\ \stackrel{\parallel}{M_{A}} \stackrel{\parallel}{M_{a}} \stackrel{\parallel}{M_{b}} \stackrel{\parallel}{M_{b}}$$

 M_R と M_B はともに Heで質量は同じであるが、計算に一般性を 持たせるために別の値として扱っておく。第1章で述べたように 反応の前後の粒子の質量の和は等しくない。

$$\left. egin{aligned} \Delta M &= (M_A + M_a) - (M_B + M_b) \ Q &= \Delta M imes c^2 \end{aligned}
ight\} \left< 5 - 3
ight.
ights
angle \left< 5 - 3
ight.
ight.
ights
angle \left< 5 - 3
ight.
ight.
ights
angle \left< 5 - 3
ight.
igh$$

によって与えられるエネルギーが反応の後に現われる。このQを 反応の Q-値という。 反応のときにこのエネルギーが現われるこ

とを考えに入れて、反応の 前後の粒子の凍さ、方向に Li に衝突し、反応のあと 二つの。Heが vaの方向に 対して角度すと日の方向 に、速さがそれぞれ VRと vbでとび出したとしよう。



5-3図 反応粒子の速さと方向

ここでエネルギー保存の法則は.

となる。また、運動量も保存するので、

$$M_a v_a = M_B v_B \cos \phi + M_b v_b \cos \Theta (v_a$$
 に平行)
$$M_B v_B \sin \phi = M_b v_b \sin \Theta (v_a$$
 に垂直)

となる。速さが光の速さに近づくと、エネルギーや運動量は相対

性原理による一般式を用いるべきであるが、ここで扱う粒子の速さは光の速さより小さいので、運動のエネルギーを $\frac{1}{2}$ Mv^2 、運動量を Mv であらわす近似的な式を使ってよい。 反応のときに現われるエネルギー Q がわかっていれば、 $\langle 5-4$ 式 $\rangle \langle 5-5$ 式 \rangle を使って Θ の方向に出てくる粒子の速さとエネルギーを求めることができる。しかし道すじを変えて、 Θ の方向に出てくる粒子のエネルギーを測定して、逆に Q を求めることもできる。その式は $\langle 5-4$ 式 $\rangle \langle 5-5$ 式 \rangle から求められるもので、

$$Q = \frac{M_b + M_B}{M_B} E_b - \frac{M_B - M_a}{M_B} E_a - \frac{2\sqrt{M_a E_a M_b E_b}}{M_B} \cos \Theta$$

$$\langle 5 - 6 \text{ } \pm \rangle$$

となる。ここに E_b と E_a は粒子b とa のエネルギーである。とび込む陽子のエネルギー E_a にくらべて Q が大きく,したがって E_b にくらべて E_a が小さいと,この式は近似的に,

$$Q \doteq \frac{M_b + M_B}{M_B} E_b$$

となり、いま考えている〈1-2式〉の反応では M_B と M_b は等しいから $E_b = Q/2$ となり、 E_B も同じ大きさになって、エネルギー Q を二つの α -粒子が仲よく等分していることになる。

第1章 \$5 で、消滅した質量がエネルギーに変る関係がこの反応によって実験的に証明されたとしたのは、次のような事情である。まず\$5 を用いて、実験によって\$6 を用いて、実験によって\$6 である。一方、反応粒子の質量は\$6 によってわかるから、これによって\$6 を求め、これから\$6 を求める。実験によって求めた\$6 での\$6 でがこの\$6 がエネルギーになることが実験的に証明されたのである。

ここで実際に出現するエネルギーがどのくらいになるか計算しておこう。[3-1表]によって ΔM を求めると,

 $\Delta M = (7.01600) + (1.00783) - 2(4.00260) = 0.01863$ となるが、これはアボガドロの数上個の原子核が反応を起したと きに消滅する質量をグラムであらわしたものである。これをエネ ルギーに換算すると,

 $Q = (1.863) \times 10^{-5} (\text{kg}) \times \{3 \times 10^{8} (\text{m/sec})\}^{2} = 1.677 \times 10^{12} \text{ s} = -10^{-10} \text{ s}$ となる。これを原子核1個あたりに直し電子ボルトであらわせば Q=17.35 MeV となる (第3章 §4 参照)。 これらの Q-値を化学 反応式と同じような形で書くと、

$${}_3^3\text{Li} + {}_1^4\text{H} = {}_2^4\text{He} + {}_2^4\text{He} + 17.35 \text{ MeV}$$

$$(1 個の原子核あたり)$$
 ${}_3^3\text{Li} + {}_1^4\text{H} = {}_2^4\text{He} + {}_2^4\text{He} + 1.677 \times 10^{12} \ \text{ジュール}$

$$(L 個の原子核あたり)$$

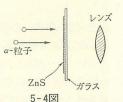
となる。1932年には、原子核反応による Q-値とイオンを電界や 磁界で曲げて質量を測定する質量分析器による Q-値をくらべた わけである。しかしエネルギーと質量の関係が証明されたあとで は、原子核反応と $\langle 5-6$ 式 \rangle を使ってQ-値を精密に求めて、原 子の質量を精密にきめることが行なわれている。実は[3-1表] の結果は、大部分は、原子核反応によって精密になったものであ るの

さて〈5-7式〉の結果を見ると、反応のときに出てくるエネ ルギーは、炭素や水素の燃焼の反応熱にくらべておよそ100万倍 も大きい。一つの原子といっても、一つの原子核といっても、実 際の物質の量は同じである。同じ分量の物質で、原子の「衣」が からみ合う化学反応を起したときに くらべて、「芯」の 原子核が 変化する反応、すなわち原子力の反応では100万倍もの大きいエ ネルギーが出ることになる。原子力がエネルギー源として重大と なるもっとも大きい理由がここにある。

「原子力」ということば ここで「原子力」という、この本の題 名でもある言葉について少し反省しておこう。原子の「衣」がか らみ合う化学反応も「芯」が関係する反応も、原子の一部分で行なわれる反応であるから、ともに原子反応とよぶことができよう。しかし区別するならば、炭素や水素の燃焼は原子反応で、リシウム7の人工変換は原子核反応である。つまり、炭素や水素の燃焼のエネルギーを「原子エネルギー」とよび、リシウム7などの変換によるエネルギーを「核エネルギー」とよぶべきである。この意味では原子爆弾(Atomic Bomb)も米国の AEC(Atomic Energy Comission=直訳すれば「原子エネルギー委員会」)も、「原子」という言葉を使った点で物理学的にはおかしい。そこで最近は核エネルギーとか核爆弾とか核爆発禁止とか言うようになっている。日本語の「原子力」は「原子」のほかにもうひとつ誤りを含んでいる。「力」と「エネルギー」とは物理学的には異なるものだからである。はじめから「核エネルギー」とか「核エネルギー委員会」とすればよかったのにと、悔まれることである。

粒子の観測 原子核反応〈1-2 式〉において、いったい出て くるα-粒子を観測する、つまりわれわれの感覚でとらえるのに はどうするのかという疑問と興味を持たれるであろう。粒子の観 測手段は、反応を起す装置とともに大切なもので、実験物理学者

はいつもこれに気をつかっている。コッククロフトらが 1932 年にこの実験に成功したときには $[5-4 \, ext{図}]$ のようなシンチレーションの方法を使った。 α -粒子が硫化亜鉛 (2nS) の 膜に 衝突したときに出る光をレンズを通して直接に眼で見るのである。光はわずかであるから、部

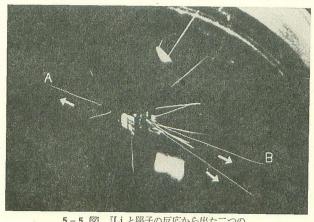


シンチレーションの方法

屋をまっ暗にして注意して観測する。この方法はラザフォードが 1919 年に,ラジウムのような放射性物質から出てくる α -粒子を 窒素にうちつけてはじめて原子核の人工変換に成功したときにも 使われたことは第1章で述べた。この方法でも,あとから述べる

多くの進歩した方法でも、とにかく、原子核という粒子としては ひどく小さくて軽いものを一つ一つ数えるのであるから驚くべき ことである。ただし原子核が止っている場合は、何とも数える方 法はないのであって、相当の速さ、つまり運動のエネルギーを持 っているときに検出することができるわけである。そのエネルギ ーによって物質の中の原子の秩序を乱し、そのあとの発光をとら えるのがシンチレーションの方法である。

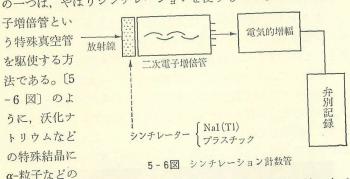
 α -粒子のようなものを検出する方法はその後大きく進歩している。まず α -粒子は空気などの気体の中を走ると原子に衝突してイオン化する。イオンは電界によって移動するので、わずかな電流として測定することができる。たくさんの α -粒子が作るイオンを平均してふつうの電流として測ったり、一つの粒子が作るイオンをパルスとして数える方法もある。ウイルソン霧箱というのは、 α -粒子などが作るイオンを中心として水やアルコールの過飽和蒸気が凝縮して眼に見える小さい粒となり、これを写真にとる方法である。[5-5 図〕はこの写真で、 $\langle 1-2$ 式〉反応でとび出



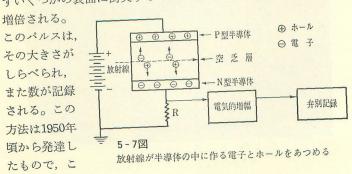
5-5 図 『Li と陽子の反応から出た二つの α-粒子。A と B が対になって出ている。

す二つの α -粒子が同時に観測されるようにくふうしたものである。このときには、 $\langle 5-6$ 式〉について述べたように、反応を起す陽子のエネルギー E_a が、とび出す α -粒子のエネルギー E_b にくらべて小さいので、近似的に見ると二つの α -粒子が Q の半分ずつのエネルギーを持ってとび出し、しかもその方向は互いに反対になっている。図の矢印がそれを示している。

これらの観測方法はその後さらに2段の大きい進歩をみた。その一つは、やはりシンチレーションを使うものであるが、二次電



放射線があたると発光するのを利用して、二次電子増倍管の中でまず光電効果によって光が電子に変り、この電子が二次電子を出すいくつかの表面に衝突することによって1万倍から10万倍に



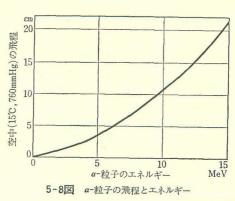
れによって検出の能率と精度は格段とよくなった。

もう一段の進歩は1960年頃からはじまったもので、トランジ スターなどに広く応用されている半導体を使う。[5-7図]のよ うに、P型、N型の間に空乏層とよばれる部分を持つ半導体を用 い、P型とN型の間に電圧をかけておく。空乏層の中に放射線が 入って、電子と、正の電荷を持つホールをあつめるのである。こ れは空中に放射線がイオンを作ったものをあつめるのによく似て いる。半導体を利用する方法は、粒子を検出するばかりでなく、 そのエネルギーも精密に決定することができるところに大きな進 歩があり、現在広く使われている。

粒子エネルギーの測定 こうして,原子核反応によって出てくる 粒子のエネルギーを観測して、反応の Q-値を 精密にきめること ができるわけだが、それでは粒子のエネルギーをどのようにして 測定するのであろうか。ここではその方法について原理的なこと がらだけを述べよう。

α-粒子などが物質の中をどれだけ走れるかという距離を「飛 程」という。たとえば α-粒子は空中を走りながら空中の酸素や 窒素の原子に衝突してエネルギーを失う。そしてある距離を走る

とエネルギーをまっ たく失って止ってし まう。この距離が飛 程である。α-粒子や 陽子のように重いイ オンの飛程はエネル ギーが同じならばそ ろっている。それに くらべてあとで述べ る電子の飛程はイオ ンが軽いためにエネ



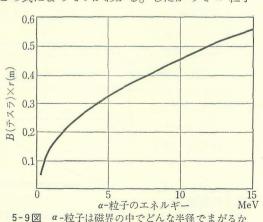
ルギーが同じでも不ぞろいである。コッククロフトらは、1932年の実験で、まずこの方法によってエネルギーをきめた。 $[5-8 \, \boxtimes]$ は、ふつうの空中での α -粒子の飛程とそのエネルギーの関係を示す図である。これによって、空中を何センチ走る α -粒子のエネルギーはどのくらいかを求めることができる。また、 α -粒子がアルミニウムや銅などの箔の中を走って止る飛程からもエネルギーを求めることができる。

エネルギーを決定するために大切なもうひとつの方法は、磁界の中での曲り方を見る方法である。一様な磁界の中に電荷を持つ粒子があり、それが磁界に直角に運動すれば円運動をすることは質量分析器のところで述べた($117 \, ^{\prime }$ ーシ)。粒子の質量をM、電荷をq、速さをv、磁界をB (r)、円運動の半径をr (r) とすれば、r(r) と同じように、

$$\frac{Mv^2}{r} = qvB, \quad Mv = qrB \quad \langle 5 - 8 \not \exists \rangle$$

となる。 α -粒子を考えるときには M と q はわかっているから、 $B \times r$ がわかればこの式によって v がわかる。 したがって α -粒子

のエネルギーを る。[5-9 | 図]はこれをのので る。[5-8 | 図]たいものので る。[5-8 | 図]や[5-9 | 図]のってであれるで とってであれるが、 をないるを をないると をないるを をないると をななと をないると をななと をないると をななと をないると をななと をななと をななと をななと をななと をななと をななと をななと をな



のときの分裂片のような重い原子核のエネルギーを決定するため にもやはりここで述べた方法が適用される。

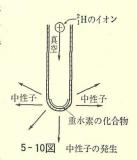
§2 重陽子と重陽子の衝突

中性子の発生 中性子はベリリウムを α-粒子でたたいていると きに発見された (第1章§3)。その反応は、

$${}_{4}^{9}$$
Be + ${}_{6}^{4}$ He $\longrightarrow {}_{6}^{12}$ C + ${}_{6}^{1}$ n $\langle 5-9$ 式 \rangle

である。中性子を発生する反応はこのほ かに非常に多くある。ここでは加速器を 用いる場合として, 重陽子と重陽子の衝 突による中性子の発生をとりあげたい。

この反応を起すためには〔5-1図〕 と同じような装置を使う。[5-10図] のように真空の中で加速された ²H のイ オンを H を含む化合物にうちつける。 イオンが 20 keV くらいのエネルギーを 持っていると次の二つの反応が起る。



ここでは〈5-10 式〉の中性子が発生する反応についてだけを 考えよう。この反応の Q-値は Q=3.27 MeV である。発生する 中性子のエネルギーがどのくらいであるかについては、エネルギ -保存の〈5-4式〉と運動量保存の〈5-5式〉を反応〈5-10式〉 に適用して解けばよい。これによると中性子のエネルギーはとび 出す方向によって変る。とび込む H イオンのエネルギーが 0.5 MeV のときに、沿 イオンに直角の方向に出る中性子のエネル ギーは $E_n=2.57$ MeV であり、沿 イオンの方向に出るもののエ ネルギーは $E_n=3.51$ MeV である。

検出とエネルギー測定 中性子は電荷を持っていないので、物質

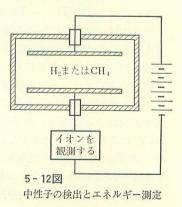
の中を走ってもその ままでは原子をイオ ン化することはない。しかし、中性子 は原子核に衝突すれば、これをつきとば

してエネルギーを与える。[5-11図] はその例を示したもので、

(a) 図は中性子が陽子に衝突するときである。正面衝突をするとは限らないが、図では正面衝突の場合を考えている。中性子と陽子とはほとんど質量が同じであるから、玉突きの玉の衝突からもわかるように、正面衝突では中性子は止ってエネルギーを失い、陽子が中性子の持っていたエネルギーで動き出す。この陽子は気体などの原子をイオン化するので、これによって中性子の存在を知ることができる。(b) のように中性子が中性子よりはるかに質量の大きい **C の原子核に衝突したとしよう。このときは正面衝突をしても中性子ははねかえって、その一部のエネルギーを **C に与えるだけである。

中性子を検出する装置の一例が〔5-12図〕である。イオンを

集めるイオン化槽の中に水素または水素を含むメタンなどの気体を入れ、電極に電圧をかけておく。中性子がとびこんできて水素の中の陽子を突きとばすと、イオン電流が流れる。イオンができたときにパルスとして観測すると、パルスの大きさから陽子の作ったイオンの分量を知り、それによって陽子のエネルギーを知ることができる。



中性子のエネルギーを知るためには次のようにする。中性子は 陽子といろいろな衝突をして、正面衝突とは限らない。正面衝突 でないと、陽子がうけとるエネルギーは少なくなる。したがって 陽子のエネルギーが最大の場合に正面衝突が起っているのであり. それによって中性子のエネルギーを知ることができる。ただし、 ここで述べたのは、次に述べる速い中性子と遅い中性子の区別か らすれば速い中性子の検出についてである。遅い中性子はカドミ ウムやホウ素に異常に激しく吸収されるので、それを利用して検 出することができる。

速い中性子と遅い中性子 陽子などに衝突した中性子は、「5-11 図]の(a)のような正面衝突をすると一度にそのエネルギーを失 う。正面衝突でなかったり、(b) 図のような重い原子核との衝突 であっても、繰りかえし衝突すれば、そのエネルギーをだんだん と失っていく。つまり減速されていく。しかし中性子がまったく そのエネルギーを失ってしまうかというと、問題がある。すべて の原子核は、気体であっても固体の格子であっても、みんな熱運 動をしているからである。中性子のエネルギーが仮りにこの熱運 動のエネルギーより小さくなったとすると、衝突された原子核か らエネルギーをもらうことになるから、中性子のエネルギーは原 子核の熱運動のエネルギーより小さくはならない。この熱運動の エネルギーは第3章 §5で述べたように約 0.024 eV である。原 子核と衝突を繰りかえしてその平均のエネルギーがこの熱運動の エネルギーになったものを「遅い中性子」、あるいは「熱中性子」 とよび、これに対して減速される前の中性子を「速い中性子」と よぶ。

§3 陽子と中性子の結合反応

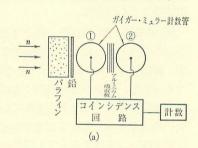
次にとりあげたい原子核反応の例は陽子と中件子の結合反応で ある。この反応は陽子が中性子と結合して重陽子となり、結合エ ネルギーを γ-線として放出するものである。 反応式で書けば,

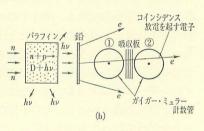
$${}^{1}_{1}H + {}^{1}_{0}n \longrightarrow {}^{2}_{1}H + h\nu$$
 あるいは $p+n \longrightarrow D + h\nu$

となる。 $h\nu$ は γ -線をあらわしていて、hはプランクの常数、 ν はこの電磁波の振動数である。 ν は非常に大きく光量子 $h\nu$ のエネルギーは 2 MeV に近いものになっている。これは γ -線の量子エネルギー、または単にエネルギーとよばれている。

この反応を起すにはどのようにするのだろうか。[5-13 図]の

ように、陽子を多量に含む パラフィンなどに中性子を あてる。中性子はいろいろ の方法で作るが、その一例 は、重陽子と重陽子の衝突 による〈5-10式〉の反応 を用いるものである。こう して生まれた中性子は相当 のエネルギーを持っている ので、そのままでは陽子と 結合しにくい。原子炉の中 の中性子が減速材の中の原 子核と衝突してエネルギー を失うことは第1章 §8で 述べたが、同じようにここ でも中性子はパラフィンの





5-13図 γ-線のエネルギーを測る

中の水素や炭素に衝突してエネルギーを失い、遅い中性子となってから陽子と結合する。しかしこれは言葉の上だけで、重陽子がほんとうにできたか、あるいは γ -線が出ているかを確認する必要がある。 $[5-13 \, \boxtimes]$ では γ -線を検出する方法をとっている。

とはいうものの γ-線は電磁波といって電波の一種であって、そ

のままではわれわれの感覚に訴えるものを持っていない。電波な らばアンテナの中の電子を動かして、その結果としてラジオなど に感ずる。γ-線の振動数は非常に大きくて、これに感ずるラジオ はない。しかし幸いなことに、7-線の光量子はエネルギーの粒と して原子の中の電子を打ち出す作用がある。打ち出す作用には, 光電効果とコンプトン効果があるのだが、ここではその説明には 立ち入らないことにする。[5-13図]では電子をたくさん含む物 質として鉛を使い、(b)に示すように γ-線が鉛から打ち出す電子 を観測して γ-線の存在を知ろうというのである。 γ-線によって 打ち出される電子のエネルギーにはいろいろある。しかしその最 大のエネルギーはγ-線のエネルギーに一致している。

 γ -線の観測とエネルギー測定 [5-13 図] はまた、 γ -線を観測す ると同時に、そのエネルギーを決める方法を示している。γ-線に よって打ち出された電子を観測するのには、やや古い方法である が、ガイガー・ミュラー計数管を使っている。ガイガー・ミュラ ー計数管は、円筒の中心に細い針金を張ったもので、いまでも放 射線の観測によく使われるガイガー計数管によく似たものである。 円筒の中の空気を除いて減圧したアルゴンなどを入れ、円筒と針 金の間に適当な電圧をかけておく。電子などが円筒の中に入って イオンを作ると、それがきっかけになってきわめて小さな放電が 起る。これをエレクトロニクスによって増幅して観測する。

計数管が一つでは電子がどの方向からきたかわからないので、 計数管を二つ使う。二つの計数管が同時に放電を起せば, (b) の ように電子が二つの計数管を貫いたことがたしかであるから、電 子が走った方向が狭い範囲に限定される。

このように二つの計数管が同時に放電したかどうかをエレクト ロニクスによって知る回路をコインシデンス回路という。コイン シデンスしたものを計数するのであるが、その詳細についてはふ れないが,原子核物理学では,このような回路に、最先端のエレ クトロニクスを多量に用いることだけを述べておきたい。

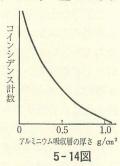
さて、この実験での電子のエネルギーは、電子が物質の中をど のくらい貫くかによって知ることができる。二つの計数管の間に たとえばアルミニウムの吸収板を入れると、その中で止ってしま

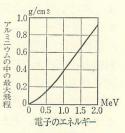
う電子があるために、[5-14図]に示す ようにコインシデンス計数は減少してい く。これは、電子が必ずしも一様なエネ ルギーでないのと、同じエネルギーで も、電子が物質の中を走る飛程は電子に よって異なるからである。さまざまな飛 程のうち最大の飛程が電子のエネルギー を示してくれる。

最大の飛程と電子のエネルギーの関係 は「5-15図」に示す通りであるから、 実験の計数管の壁の厚さ、吸収板の厚さ を加えたものとから電子のエネルギーが 決定でき、したがって γ-線のエネルギー を知ることができる。この方法によって 決められた反応〈5-12式〉の huは hu = 2.2 MeV であった。

γ-線が打ち出した電子を用いてのγ-線 のエネルギーの決定は、[5-6図]のシンチレーションの方法に よればずっと正確になる。さらに現在では〔5-7図〕のような半 導体を利用する方法によって非常に精密に実行できるようになっ ている。

いろいろな方法で正確にきめられた陽子と中性子の結合エネル ギーは 2.23 MeV とされている。これはもちろん〔3-1表〕に よって、 ${}^{1}H$ と n の質量の和から ${}^{2}H(D)$ の質量を引き算したも のをエネルギーに換算したものに等しい。





5-15図

151

陽子と中性子の結合反応をエネルギーについて書くと.

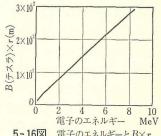
$${}_{1}^{1}H + {}_{0}^{1}n = {}_{1}^{2}H + 2.23 \text{ MeV}$$

$$(1 個の原子核あたり)$$
 ${}_{1}^{1}H + {}_{0}^{1}n = {}_{1}^{2}H + 2.14 \times 10^{11} ジュール$

$$(L 個の原子核あたり)$$
 $(5 - 13 式)$

となる。

電子のエネルギーはまた,磁界 (Bテスラ) の中でどんな半径(r メートル)の円運動をするかによ っても決定できる。[5-16図]は 電子のエネルギーと B×r の関係 を示したものである。



5-16図 電子のエネルギーと $B \times r$

§ 4 核分裂反応

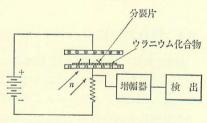
反応の観測 核分裂反応は 1939 年にドイツのハーンとストラス マンが発見したものであることは第1章 §7で述べた。ハーンら が行なったのは、ウラニウムに熱中性子をあてたときに出てくる 放射性同位元素の研究であった。この同位元素の中にバリウムと 化学的に似ているもので半減期(159ページ参照)が83分のものが あった。バリウムと化学的に同じであるといってもそれがバリウ ムとは限らない。周期表のアルカリ土類ならば同じ性質を示すわ けで、ラジウムの同位元素かもしれない。ハーンらはこれに対し て. 放射線の測定と化学処理の技術を高度に駆使して, 半減期が 83分のものはバリウム自身であることをたしかめたのである。 これによると 188Baが存在するわけで、285U または 238U から質 量数が139のものができたのである。つまり原子核が大福餅をち ぎるように分裂したわけで、これが核分裂反応の発見である。

このように、核分裂はまず化学的方法によってたしかめられた。

しかし、それならば、大福餅のかたわれ、つまり分裂片を物理的方法によって観測できるはずである。この分裂片は相当のエネルギーを持っているであろう。というのはウラニウムでは、原子核の結合エネルギーを示す[3-41 図]でわかるように、核子あたりの結合エネルギーは 7.5 MeV であり、バリウムなどの質量数が140 のあたりでは 8.3 MeV くらいである。分裂したものの方が結合エネルギーが大きいので、分裂したときにエネルギーが出ることになる。このエネルギーは核子あたり 8.3-7.5=0.8 MeVであり、核子は約 240 個あるから、およそ 190 MeV のエネルギーが出ることになる。二つの分裂片はこのエネルギーのおよそ半分ずつを受けとって走るであろう。このくらいのエネルギーを持てば、原子の周囲の衣の部分ははぎとられるものが多くなり、イオンとなって空中を走る。

このイオンが走ったところ には多くの空気のイオンが できるであろう。このイオ ンの検出は容易なはずであ る。

[5-17図] のように二つ の電極に電圧をかけてお



5-17図 核分裂片の観測

き、一方に UO₈ などのウラニウムの化合物を附着させておいて遅い中性子をあてると、核分裂が起る。このときの核分裂片の片方は電極の間に走り出し、片方はウラニウムの化合物の中に向う。電極の間に走り出したものは多量のイオンを作るので、イオンをあつめるときのパルスとして簡単に観測できる。これからイオンの総量を推定し、さらに分裂片のエネルギーを推定できる。その結果は核分裂のときにおよそ 190 MeV のエネルギーが出るという予想と矛盾していなかった。

反応の確率 第1章 §7で 愛U の核分裂について述べた。その

ときの〔1-4図〕の反応は式で書くと、

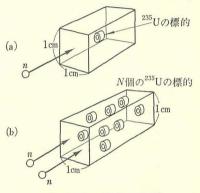
 $^{235}_{92}$ U+ $n \longrightarrow ^{?}_{56}$ Ba+ $^{?}_{36}$ Kr+2.5n 〈5-14 式〉

となる。ここで Ba や Kr の質量数を?としたのは,一種ではないからである。また前にも述べたように,Ba と Kr のような分れ方も一つばかりでなくこのほかにもいろいろある。

中性子によって核分裂を起すのは ²³⁵U に限らない。 ²⁵⁶Pu, ²⁵⁸U, ²⁵⁸U, ²⁵⁸Th も核分裂を起す。このうち熱中性子で特に核分裂をたくさん起すのは ²⁵⁶U, ²⁵⁶Pu, ²⁵⁶U であり, ²⁵⁶U と ²⁵⁶Th では熱中性子による核分裂は多くは起らない。

ここで反応を起す確率について説明しておきたい。このような

場合に確率の大小をあらわすのに「断面積」という言葉をつかう。[5-18図](a)のように断面積が1cm²の筒の中に、この場合類Uが1個あって、筒のどこにあるかはわからない。これに1個の中性子がとび込むとし、中性子は1cm²の切口のどこに入るかわからないとする。このときに類Uと



5-18図 壊変の断面積

中性子がぶつかって核分裂を起す確率が σ であれば, σ をこの反応の断面積といい平方センチであらわす。断面積という言葉を使うのは,切口 $1\,\mathrm{cm}^2$ の中に面積が $\sigma\,\mathrm{cm}^2$ の標的があって,それに球があたると核分裂が起るとするのによく似ているからである。 $[5-18\,\mathrm{Im}]$ (b) のように筒の中に N 個の 80 U があり,それぞれ面積 σ の標的を持っていて,これに 1 個の中性子がとび込んだときに核分裂を起す確率は $N\sigma$ となる。とびこむ中性子がn 個であれば,分裂が起る数は $Nn\sigma$ となる。

	熱中性子	高速中性子炉の中 性子(~0.1MeV)	核分裂中性子 (~1.5 MeV)
235 U	582 バーン	1.6 バーン	1.3 バーン
²³⁹ Pu	748 バーン	1.8 バーン	1.9 バーン
233 U	528 バーン	2.4 バーン	1.9 バーン
238 U	<0.01 パーン	0.13 バーン	0.30 バーン
$^{232}\mathrm{Th}$		0.03 バーン	0.07 バーン

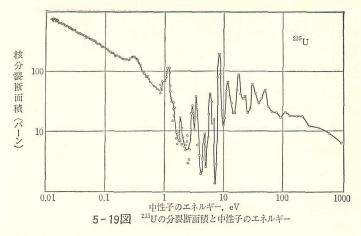
5-1 表 中性子による核分裂の断面積

断面積の考え方は、物騒なたとえでいけないが、森の立ち木に向ってデタラメにピストルを打つときに弾丸が木にあたる確率を考えるのに似ている。木が太くてたくさんあれば、出たらめに打ってもあたる確率は大きくなる。ふつうの物質は詰っているように見えるが、原子や原子核の立場から見ると、すかすかであるから、そのならび方は森の木に似ているわけである。

ある核反応の起る断面積が $\sigma=10^{-24} \mathrm{cm}^2$ であり、切口 $1 \mathrm{cm}^2$ の筒の中に 10^{23} 個の原子核があれば、反応が起る確率 p は $p=10^{23} \times 10^{-24} = 0.1$ となる。つまり 10 個の粒子がとび込むと一つの核反応が起ることになる。断面積の考え方は核分裂だけでなく一般の原子核反応その他にも使える考え方である。原子核反応では $10^{-24} \mathrm{cm}^2$ の断面積を単位にすると便利であるから、 $10^{-24} \mathrm{cm}^2$ を 1 バーン (bahn) とよぶ。

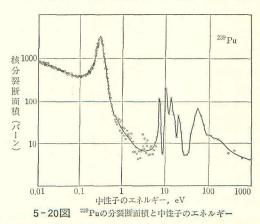
[5-1表] は熱中性子および、およそ $0.1\,\text{MeV}$ と $1.5\,\text{MeV}$ のエネルギーの中性子による核分裂の断面積を示したものである。上の三つ、 238 U、 239 Pu、 238 U は熱中性子によって特に核分裂を起しやすいために、原子炉の主燃料になっている。中性子のエネルギーが $0.1\,\text{MeV}$ あるいは $1.5\,\text{MeV}$ のあたりにくらべて、熱中性子では核分裂が何百倍も激しく起る。下段の二つ、 238 U、 232 Thでは熱中性子による核分裂は非常に少ない。速い中性子による核分裂は認められるが、やはり上段の三種類よりも少ない。

原子炉を設計するときには、核分裂の断面積について、さらに



精密な資料が必要である。その例を $[5-19 \, \boxtimes]$ と $[5-20 \, \boxtimes]$ に示す。 $[5-19 \, \boxtimes]$ は 235 \mathbf{U} の核分裂の断面積を,中性子のエネルギーを熱中性子から $1000 \, \mathrm{eV}$ までについて求めたものである。縦軸はバーンであらわしてある。断面積は $1 \, \mathrm{eV}$ 以下では図のようにエネルギーが小さくなるにつれて上昇している。 $1 \, \mathrm{eV}$ 以上

で曲線に山と谷のは、原子・準に山いのな位にる。 ボルルとめるでは述れいたる。 ボールとのである。 ボールとのでのはではできる。 ボールである。 ボールである。 ボールである。 ボールにである。 ボールにでる。 ・ ボールにでる。 ボールにでる。



子力学によって理解できるものである。

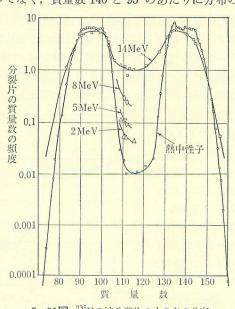
[5-20 図] は 239 Pu について分裂断面積と中性子エネルギーの関係を示したものである。およそのことは 235 U のときと同じであるが、1eV 以下に大きな山があることが目立つ。ここに原子核のエネルギー準位があるからである。

核分裂反応によるエネルギー 核分裂反応は核エネルギーを利用 するために重要な反応である。どんなことが起っているかをもう 少しくわしく考え、発生するエネルギーについて考えてみよう。

大福餅を二つにちぎるように分裂するといってきたが、分裂片の大きさはどうなっているだろうか。[5-21 図] は ²³⁵U の分裂片の質量数の統計分布を示している。これでわかるようにちょうど半分にちぎれるのでなく、質量数 140 と 95 のあたりに分布の

山がある。この山 の間の谷の深さ は、分裂を起す中 性子のエネルギー によって図のよう に変っている。

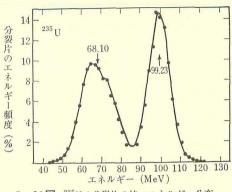
[5-22図] はやはり ²⁸⁸U の分裂片の持つエネルギーの統計分布である。[5-21図] のように、片ちんばに分裂するために、分裂片のエネルギーも二つの山に分れてあってような形になって



5-21図 ²³⁵Uの核分裂片の大きさの分布

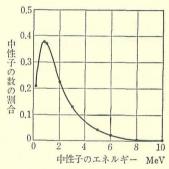
いる。一つの山は 68 MeV に、もう 一つの山は 99 MeV にある。

核分裂のときに 出る中性子の検出 計数とエネルギー の決定はさきに &2で述べた方法 によって行なわれ る。 [5-23 図] は



5 - 22図 ²³⁵Uの分裂片の持つエネルギー分布

その結果で、235U が熱中性子に よって核分裂したときに発生す る中性子のエネルギー分布であ る。山は1 MeV の近くにあり、 エネルギーが大きくなるとどん どん減りながら 10 MeV の近 くまで分布している。核分裂の ときには、中性子のほかに、電 子 (β-線) や r-線も出る。この 検出とエネルギー決定は本章 5-23図 ²³⁵Uの核分裂による中 §3で述べたようにすればよい。



性子のエネルギー分布

核分裂によって発生するエネルギーをこのようにして決めたも のを [5-2表] に示す。235U, 239Pu, 233U が熱中性子によって 核分裂を起したときのものである。235Uについての反応式は、

250U+in=(軽い分裂片)+(重い分裂片)+2.5n +195 MeV (1個の原子核あたり) 〈5-15式〉 255U+in=(軽い分裂片)+(重い分裂片)+2.5n +1.87×10¹³ ジュール (L個の原子核あたり)

核分裂生成物	235 U	²³⁹ Pu	233 U
軽い分裂片	100MeV	102MeV	100
重い分裂片	68	73	68
中性子	4.8	5.8	5.0
速発 7-線	7.5	~7	\sim 7
星発 7-線	6.8	~6.2	~4.2
9-線	7.8	~8	~8
全反応エネル	195	202	192

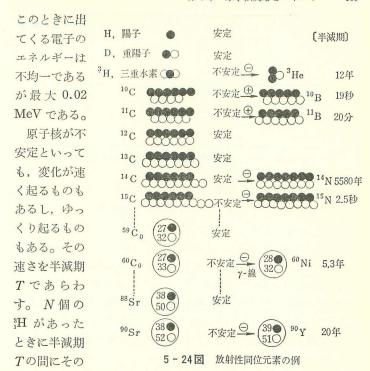
5-2 表 核分裂のエネルギー

となる。これが核分裂を利用するときのエネルギーを計算する基本式である。このあとの式は $L=6.02\times10^{23}$ 個の 255 U が核分裂を起したときのエネルギーである。一般にある原子または原子核がL個あつまった質量を1 モルという。 235 U の1 モルは 235 g である。これだけの分量の 235 U が核分裂を起すと $^{1.87}\times10^{13}$ ジュールのエネルギーが発生する。これを k Wh にすれば $^{5.2}\times10^{6}$ k Wh となる。

§5 放射性同位元素を作る

不安定から安定へ 原子力の利用を行なうときには、放射性同位元素の問題がつきまとっている。放射性同位元素というのは、第 1章 § 4 で述べた同位元素のうち、原子核の中の中性子の数が多すぎたり少なすぎたりして不安定になって、電子や正の電荷を持つ電子(陽電子)などを放出して安定な同位元素に変化するものである。その代表的なものを [5-24 図] に示した。図の上の方に示してある水素の同位元素のうち [H と [H は安定であるが、中性子が 2 個の [H は不安定で電子を出して [He になる。式で書くと次のようになる。

²H → ³H+e 〈5-16 式〉 半減期 12 年



半分の N/2 が変化して 3 He になり、残り半分が 3 H として残る。 そのあと半減期だけ経過すると N/2 個の H のうちさらに半分 が。Heに変化する。これを繰り返していくのである。。H の場合 には半減期は12年である。もう一つの例をあげると、炭素では "℃ と 『C は安定であるが、中性子の一つ少ない 『C は不安定で 陽電子を出し、半減期20分で Bとなる。中性子が一つ多い C は電子を出し、半減期 5580 年で N となる。

核分裂のときには、〔5-21図〕のようにいろいろな分裂片がで きるが、この中であるものは人工放射性同位元素である。分裂片 が放射性で、β崩壊をして新しい同位元素になっても、それがふ

放射性同 位元素	半 減 期	β-線最大エネル ギー (MeV)	アー線(MeV)	
90Sr	28年	0.55	なし	
91Sr	9.7時間	2. 67	0.6~1.0	
⁹⁹ Mo 6. 7時間		1, 23	0.04~0.7	
¹³⁵ ₅₃ I	6.75日	1.4	0.42~1.80	
¹³³ Xe	5.65日	0.35	~0.1	
¹³⁷ Cs 30年		1.2	0.7	
¹⁴³ Ce	33.4時間	1.4	0.06~1.10	

5-3 表 ウラニウムの核分裂でできる放射性同位元素の例

たたび放射性であり、崩壊を続けるものが多い。このように一つの分裂片から次々と崩壊する放射性同位元素を数えると 200 種に達する。核爆発があるとこれらのものがばらまかれ、また原子力発電の炉の中に生まれてくるわけである。数多くある放射性同位元素のうち、半減期があまりに短いもの、あまりに長いものを除き、放射性の強いものの例を [5-3 表] に示した。この中でも90Srと187Cs は半減期が 28年と30年で、年月が経過しても弱くなることが少なく、また放射性も強い。この二つは核爆発や原子炉運転のあとに残るものとして、われわれが関心を持たねばならないものである。

原子炉の中で 原子力の利用のときにエネルギー利用だけでなく放射性同位元素も問題になるのは、原子炉の中では中性子の働きによって放射性同位元素が作られるからである。たとえば原子炉の中にコバルトを置けば、安定な同位元素 響Co は次の反応によって 響Co になる。

 $^{59}_{27}$ Co+n $\longrightarrow ^{60}_{27}$ Co+h ν 〈5 - 17 式〉

この反応を「捕獲反応」といい、中性子が結合され余分のエネルギーは γ -線として放出される。 \S Co は放射性であって、半減期 5.3 年で、次の反応によって β -線(電子)と γ -線を出す。

 $^{60}_{27}\text{Co} \longrightarrow ^{60}_{28}\text{Ni} + e + h\nu$

原子炉を使うと多量の 🖫 Co を作ることができるので, γ-線の線源として利用されている。

中性子の捕獲反応の例をさらにあげておこう。

 $^{31}_{15}P + n \longrightarrow ^{32}_{15}P + h\nu$

 $^{32}P \longrightarrow ^{32}_{15}S + e$ (最大 1.7 MeV) 〈5-18 式〉

半減期 15日

もう一つの例をあげると、原子炉の中で、熱中性子では核分裂 を起さない ^器U が、中性子を捕獲する反応がある。

 $^{238}_{92}U + n \longrightarrow ^{239}_{92}U + h\nu$

 $_{92}^{239}$ U \longrightarrow $_{93}^{239}$ Np+e (最大 1.3 MeV) 〈5 - 19 式〉

半減期 23.5分

 $^{239}_{03}$ Np $\longrightarrow ^{239}_{04}$ Pu+e (最大 0.7 MeV)

半減期 2.3 日

核分裂を起す性質を持っているプルトニウムはこのようにして作 られる。

これらの例では、中性子の捕獲反応のあとではみんな放射性同位元素となっているが、安定な原子核ができることもある。

第6章 核分裂反応の利用

§1 連鎖反応を起す

核分裂反応を利用すれば、原子核反応の連鎖反応を起すことができることを第1章で述べ、そのあと、原子核や中性子について知識をひろげてきたから、この連鎖反応について、ここでさらに立ち入って考えることができる。むかしから利用され、われわれの生活に深い関係のある燃焼や爆発における連鎖反応についても第4章で述べたが、これらのことについては細かいことは未だわからないことが多いというのが実情で、むしろ後世になって人間が起すことに成功した原子核分裂による連鎖反応の方がより定量的に分析することに成功しているのである。

中性子の数 核分裂によって連鎖反応が可能なのは、1個の中性子が起した核分裂によって1個より多く、すなわち平均で2.5個くらいの中性子が出てくるためである。核分裂を起すいろいろな原子核について、出てくる中性子の数を示したものが[6-1表]である。分裂を起す中性子のエネルギーが変化したときにどうなるかも示してある。pは一つの核分裂によって出てくる中性子の平均の数、 α は中性子が原子核による捕獲反応によって失われる断面積 σ cと、核分裂を起す断面積 σ fの比である。 η は核燃料の中でとにかく1個の中性子が失われたときに出てくる中性子の数の平均である。

中性子が核燃料の原子核に衝突して失われる断面積は $(\sigma_f + \sigma_c)$ であり、その中で分裂を起す断面積は σ_f であるから、 η は、

	-			
		$\bar{\nu}$	α	η
熱中性子によ	235 U	2.43	0.17	2.07
	²³⁹ Pu	2.87	0.38	2.05
るもの	233 U	2.48	0.09	2.26
高速中性子炉	235 U	2.50	0.19	2.10
の中性子	²³⁹ Pu	2.88	0,18	2.45
(~0.1MeV) によるもの	233 U	2.51	0.05	2.31
	238 U	2.66	~1	~1.3
	²³² Th	2.36	~0.2	~ 2.0
核分裂中性子 (~1.5 MeV) によるもの	235 U	2, 57	0,09	2.36
	²³⁹ Pu	3.09	0,04	2.95
	233 U	2.62	0.04	2.51
	238 U	2.79	~0.3	~2.1
	²³² Th	2.44	~1	~1.2

□=1個の核分裂によって出る中性子

α=中性子が単に捕獲される断面積と核分裂断面積の比

 η =中性子 1 個が吸収されたとき出る中性子の数の平均値= $\frac{5}{1+\alpha}$

6-1 表 核分裂によって出る中性子の数

$$\eta = \bar{\nu} \frac{\sigma_f}{\sigma_f + \sigma_c} = \frac{\bar{\nu}}{1 + \alpha}$$
 $\langle 6 - 1 \not \exists \zeta \rangle$

となっている。

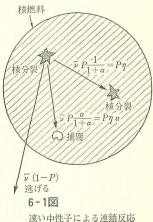
 235 U が熱中性子によって分裂するときには $\bar{\nu}$ =2.43 であるが, これをいままでおよそ 2.5 個くらいの中性子が出るといってきたのである。 1 個の熱中性子が 235 U に吸収されたときに出てくる中性子の数は捕獲反応があるために η =2.07 になっている。これは純粋の 235 U の場合であって,天然のウラニウムでは 238 U が大部分であり,これは中性子の捕獲だけやって分裂はほとんど起さないから,実効的な η が小さくなる。またウラニウムの濃縮の度合いによって η は変化する。

中性子のエネルギーが大きくなると、核分裂を起す断面積は [5-1表] に見るようにひどく小さくなるが、マは少しずつ大き

 $\langle t_{z} b \rangle$, 0.1 MeV $v_{z} = 2.50$, 1.5 MeV $v_{z} = 2.57$ $\langle t_{z} \rangle$ ている。 Dの大きいのは 289Pu であって,中性子のエネルギーが 1.5 MeV では $\bar{\nu}=3.09$ であり、 η も大きくて $\eta=2.95$ である。 239 Pu で ラや りが大きいことは、あとで述べる増殖炉にとって大 切なことである。

速い中性子による連鎖反応 235U の中性子による 核分裂 では、 [5-1表] でわかるように、熱中性子によればその断面積は582 バーンのように大きい。速い中性子のままでも、断面積は1.6バ

ーン, または1.3 バーンと熱中性 子による断面積よりはるかに小さ いが、連鎖反応を起すことができ る。[6-1図] は速い中性子によ る連鎖反応の図解である。一つの 核分裂が起り、平均で 5個の中性 子が出たとする。この中で核燃料 の中で原子核に捕獲されるか、核 分裂を起すかするものの和を Pi 個とする。つまり p×(1-P)個は 核燃料の外に逃げてしまうわけで ある。

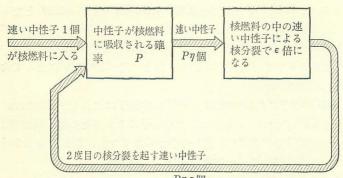


ジア 個の中性子のうち、核分裂を起すものは、

$$\bar{\nu}P \times \frac{\sigma_f}{\sigma_c + \sigma_f} = \bar{\nu}P \frac{1}{1+\alpha} = P\eta$$

個である。さらにこれが速い中性子のままで核燃料の中で核分裂 を起して ε 倍になり、核燃料に入っていく速い中性子の数は $P\eta\varepsilon$ 個である。

[6-1図] をサイクルで書けば [6-2図] のようになる。これ によれば、一つの核分裂が起ったときに、それに続いて $P\eta \varepsilon$ 個 の核分裂が起ることになる。Proをkであらわし「増倍率」とよ



Pηε個 6-2図 速い中性子による連鎖反応

ぶことにしよう。つまり $k=P\eta\epsilon>1$ ならば、次々と核分裂の数が増していって、連鎖反応になり、 $k=P\eta\epsilon<1$ ならば、反応は 1 サイクルごとに減少して遂には消えてしまう。つまり k の大小によって連鎖反応が起るかどうかがきまるのである。k の中で η と ϵ はウラニウムの性質によってきまっているので k を大きくするには P を大きくする。このためには中性子がウラニウムの中で吸収される可能性を大きくする必要がある。そのためにウラニウムの通り道を長くする必要がある。この点から考えると連鎖反応が起るために必要最小限度の大きさがある。この分量を連鎖反応のための「臨界量」という。

核燃料を球形とし、中性子が走る距離の平均をその半径としよう。いま 235 U を用いるとし、[5-1表] によって、速い中性子が核分裂を起す断面積 1.3 バーンに [6-1 表] の $(1+\alpha)$ をかけたものが中性子が吸収される断面積である。またこのエネルギーでは [6-1 表] によって $\eta=2.36$ であり、 ε はほぼ 1 に近いから P=1/2.36 となれば k=1 となる。第5章 \$ 4の方法で P=1/2.36 となる長さを計算すると約 6 cm となる。この半径の球の 235U が連鎖反応を起す臨界量の目安となる。核爆発を起す

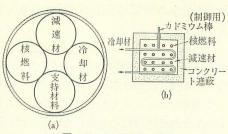
ための最小の ²³⁵U の分量が 10kg 前後であるとされるのはこの 計算による。

天然のウラニウムは ²³⁸U が大部分である。これの速い中性子 による核分裂の断面積は〔5-1表〕で見るように ²³⁵U の約 1/4 で、熱中性子におけるような1000倍以上の違いはない。したが って天然ウラニウムでも連鎖反応を起すことができそうに思える。 しかしそれは不可能である。というのは、238世によって吸収も核 分裂も起きないが、衝突して散らばる散乱断面積が大きいために 核分裂よりも散乱されてエネルギーを失うことが多い。エネルギ ーを失うと、核分裂の断面積はますます少なくなっていき、しま いにはのちに述べる ²³⁸U の共鳴準位に捕獲されてしまう。この ようなわけで、速い中性子だけで連鎖反応を起すためにも 235U の濃縮が必要である。

原子爆弾が速い中性子だけの連鎖反応だけで爆発するものなら ば、ここに述べたことがみんなあてはまるが、原子爆弾のことは 発表が少ないのでよくわからない。たとえば、その構造は[1-7図](33ページ)のようであるとするときもある。はなればなれ になっている ²³⁵U のいくつかのかたまりがあり、この一つ一つ は連鎖反応を起すのに小さすぎるものを、火薬の力で一度に近づ けると臨界量を越えて爆発を起すという。この図では減速材を使 っていないので、もっぱら速い中性子だけで連鎖反応を起すと思 える。しかし実際はどうなっているか、小型化、能率化のために 減速材を用いているかもしれぬ。事実、そのような文献もある。

熱中性子による連鎖反応 235U や 239Pu の核分裂の断面積は 「5 -1表〕からわかるように熱中性子によると速い中性子の場合の 何百倍も大きい。したがって、核分裂によって発生した中性子を 減速材で減速して熱中性子としてから次の核分裂を起させるよう にすると、原子炉の設計が容易になる。制御もらくにできるよう になり、熱をとり出して発電などを行なうことが容易になる。

熱中性子による連 鎖反応を起すものを 熱中性子原子炉とよ ぶことにする。この 形の原子炉の構造と 原理についてはすで に第1章 §8で述べ た。その構成要素を



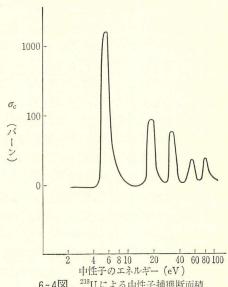
6-3図 熱中性子原子炉の構成

あらためて書くと [6-3 図] (a)のようになる。核燃料のほかに 減速材が必要であり、また、炉の温度が上らないように冷却する とともに熱を外に運び出すための冷却材がある。さらにこれらを 支えるための支持材料がある。これらの要素が配列されるありさ まの概要を示したものが [6-3 図] (b)である。核分裂によって 核燃料の中で発生した中性子の大部分は減速材の中でエネルギー を失い、熱中性子になってからふたたび核燃料の中で次の核分裂 を起す。この間に [6-3 図] の構成要素の中を通るが、このと きにただ減速されるだけで捕獲されることが少ないことが望まし い。つまり中性子が途中で「食べられてしまう」ことは望ましく ないのである。

速さの小さくなった中性子を食べて欲しくないのは減速材でも核燃料でもみな同じであるが、核燃料については、一つの大切な問題がある。核燃料として天然のウラニウムを使うと、その99.3%は238Uであり、0.7%が235Uである。238Uが速さが小さくなった中性子を捕獲する断面積は〔6-4図〕のようであって、100 eV 以下に大きい共鳴吸収があり、殊に 6 eV の近くには断面積が1000バーンに及ぶ大きい吸収帯がある。もしも衝突によって順々に速さを失っていく中性子の全部が核燃料を通過するとすれば、多くの割合の中性子が238Uに食べられてしまう。しかし、核燃料と減速材の配列を適当にくふうして中性子のエネルギーが

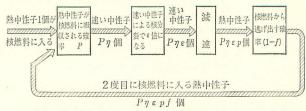
10eV くらいになった ときには,大部分は減 速材の中ですごして一 部分だけが核燃料の中 に滞在するだけとする ことができる。このよ うにして中性子は²³⁸U に食べられることなく 勢中性子になっていく ことができる。

[6-5図] は,分裂 によって発生した中性 子が次の分裂を起すま でのサイクルを説明し たものである。まず熱 中性子1個が核燃料に



6-4図 ²³⁸Uによる中性子捕獲断面積

入ったとし、それが核燃料に吸収される確率をPとしよう。吸収 には捕獲と核分裂があるから、〈6-1式〉のように吸収のうち $1/(1+\alpha)$ が核分裂であり、一つの核分裂あたり $\bar{\nu}$ 個の速い中性 子が出るので吸収された中性子 1 個あたり $\eta=\bar{\nu}/(1+\alpha)$ 個の中性 子が出ることになる。つまり核燃料に1個の中性子が入ったこと に対して Pn 個の速い中性子が出る。



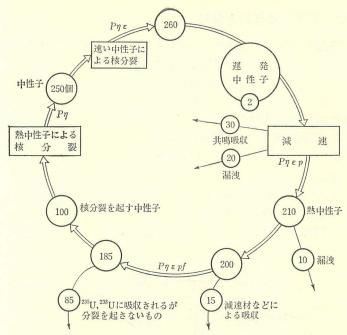
6-5図 熱中性子を使う連鎖反応

この速い中性子は核燃料の中を通過するので、この中で核分裂を起して速い中性子の数が多くなる。このために ε 倍になるとすれば中性子の数は $P\eta\varepsilon$ 個となる。これが減速材によって減速され、熱中性子となるが、それまで何かの原子核に捕獲されて食べられてしまう分があるので、食べられることをのがれる確率を p とすると $P\eta\varepsilon p$ 個の熱中性子が生まれる。この中でさらに外部へ逃げ出さないで核燃料に入っていって結局は吸収されるものの割合を f とすると、 2 回目に核分裂を起す可能性を持って核燃料に入っていく熱中性子の数はかくして $P\eta\varepsilon p f$ 個となる。 $P\eta\varepsilon p f$ を p を p を p を p を p を p を p にあらわし、やはり「増倍率」とよぶことにしよう。

はじめに核燃料に入った熱中性子は1個であるから、 $k=P\eta epf$ >1 ならば分裂反応は次第にはげしくなっていき、連鎖反応が爆発的に進行する。 $k=P\eta epf=1$ ならば連鎖反応が持続し、 $k=P\eta epf$ <1 ならば連鎖反応は次第に衰えて消滅する。つまり増倍率kの大きさが、連鎖反応が可能であるか不可能であるかの分れ目をきめていることになる。

[6-6 図] は天然ウラニウムを使うときの実際のサイクルの 例を示したものである。図は $P\eta \circ pf$ の段階で 185 個の中性子がある場合を示し、1 サイクルのあとで図の $P\eta \circ pf$ のところにふたたび 185 個の中性子が供給されるサイクルである。

さて 185 個の中性子のうち 85 個は分裂を起さないで 238 U や 235 U に吸収されてしまう。 100 個が核分裂を起し、250 個の速い中性子が出る。これが $P\eta$ の段階である。これが核分裂によって 260 個 $(P\eta\varepsilon)$ になる。次に 2 個の遅発中性子が加わる。これは分裂のあとゆっくりと出てくる中性子であって、このサイクルのずっと前の分裂によるものである。遅発中性子は 1 サイクルあたり 2 個であって、多いものではないが、原子炉制御のためには大切な役目を果している。殊に増倍率 k を 1 に近い値で運転するときに大切な役目を果すことができる。



6-6図 天然ウラニウムと熱中性子を使う連鎖反応が定常になったときの例

次に減速材の中で減速される間に合計 50 個の中性子を失い、210 個 $(P\eta \circ p)$ の熱中性子が生まれる。このうち 10 個は漏洩し、15 個はいろいろな材料に吸収され、残りが 185 個となり、次のサイクルに入る。

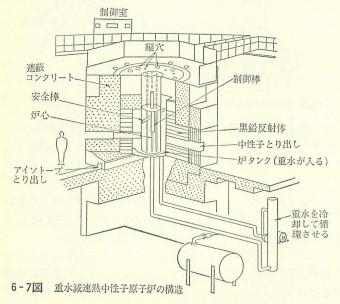
このような 1 サイクルに必要な時間は $10^{-8}\sim10^{-4}$ 秒で、小さいものである。これは熱中性子を用いる場合であって、速い中性子による連鎖反応の 1 サイクルは 10^{-8} 秒の程度である。

このように核分裂による連鎖反応はこまかく分析することができるが、化学反応の連鎖反応はこんなにこまかく分析することはできないのである。

§2 原子炉の構造と種類

原子炉の構造 1942年にフェルミがシカゴで最初に動かした原子炉について、およその構造を第1章 §8で述べた。その後実に多くの原子炉が世界で作られている。その構造の一例を知るために、[6-7 図]を見ていただきたい。アメリカのアーゴンヌ国立研究所にあって CP-5 とよばれ、重水を減速材として用いる原子炉の説明図である。この原子炉は発電によってエネルギーを利用するものでなく、いろいろな研究に使用するもので、研究用原子炉とよばれている。

まず炉心には核燃料がある。この場合 は²³⁵U の割合を大きく した濃縮ウラニウムが使われている。これらは棒状で、アルミニ ウムの合金またはステインレスのように腐触されにくい金属で被



われ、縦に何本も入っている。そのまわりに減速材としてタンク に入った重水がある。重水タンクのまわりに図のように黒鉛が積 み重ねられ、外に向う中性子をはねかえして炉心に向わせ、外に 逃げるのをふせぐ。これを反射体とよんでいる。反射体のまわり にはコンクリートの遮蔽があって、放射線が外に洩れないように している。

原子炉にとって大切なものは制御棒と安全棒である。図では, 上から制御棒が、構から安全棒が差し込まれるようになっている。 制御棒や安全棒はカドミウムまたはホウ素を含むもので、熱中性 子を強く吸収する働きを持っている。たとえば、カドミウムが熱 中性子を吸収する断面積は実に2400バーン、ホウ素では750バ ーンに達する。この制御棒を深く差し込むと熱中性子が吸収され て $[6-5 \boxtimes]$ の $p \geq f$ が小さくなり、結局kが小さくなって連鎖 反応は止ってしまう。制御棒を少しずつ引き抜いていくと、 クと f が大きくなり、連鎖反応の度合いが進行していく。連鎖反応の 度合いを一定に保つためには、反応によって出てくる中性子の数 を検出して自動的に制御棒を上下に動かす。

原子炉の温度があまり高くならないように冷却する必要はもち ろんある。このためには図のように炉心の下方にある出入口を使 って重水を循環させ、下方の熱交換器で冷却して炉心にもどして いるの

このような研究用原子炉の目的は、原子炉の中の強い中性子線 を利用することである。原子炉の中で中性子はいろいろの方向に とびまわっている。炉の中である方向に向いた単位面積をとって、 それを1秒間にとび抜ける中性子の数を「中性子束」といってい る。図の原子炉では、中性子束は炉心の近くのもっとも大きいと ころで 3×10¹⁸/(cm)² 秒となっている。

この中性子の中に適当な物質を入れると,中性子の捕獲反応に よって放射性同位元素を作ることができる。コバルトを入れて、

 60 Co を作ることはその一例である。 $[6-7 \, \boxtimes]$ を見ると放射性同位元素 $(\mathit{Trty} - \mathit{T})$ をとり出すトンネルが用意されているのがわかる。

また、炉心から水平方向にいくつかの穴がある。これは放射性 同位元素を作るためにも使えるが、主としてこの穴からとび出し てくる熱中性子を利用するためである。熱中性子はあとで述べる ように、物質構造の研究などに利用される。

減速材 中性子が物質の中の原子核と衝突を繰りかえすとだんだんとエネルギーを失っていく。原子炉の減速材はこの現象を利用するわけである。ここで、どんな物質が減速材として適当であ

るかを考えてみよう。まず減速材の原子核の質量はなるべく中性子に近い方がよい。 $[6-8 \, ext{V}]$ のように中性子(質量m)と減速材の原子核(質量M)が正面衝突をしたとしよう。中性子と原子核はいつも正面衝突をするとは限らない。かすめるような

中性子と原子核の正面衝突

衝突の方が多いであろうが,正面衝突の様子を見てエネルギーの失い方を推察することにしよう。中性子が衝突の前に持っていた速さをvとすれば,そのエネルギーは $E_0=(1/2)mv^2$ である。正面衝突のあとで原子核の速さがV,中性子の速さがv'になったとすると,エネルギーの保存,運動量の保存の式を作って計算すると,

$$V = \frac{2m}{M+m} v$$

となり、原子核のもつエネルギー Eは,

$$E = \frac{1}{2}MV^{2} = \frac{1}{2}M\left(\frac{2m}{M+m}\right)^{2}v^{2}$$

となる。この E は中性子の方からみると中性子が失ったエネル

ギーである。失ったエネルギー E と、はじめのエネルギー En の比 E/E は、

$$\frac{E}{E_0} = \frac{M}{m} \left(\frac{2}{\frac{M}{m} + 1} \right)^2$$

となり、 $M \ge m$ が等しければ $E/E_0=1$ で、中性子は1回の正 面衝突でそのエネルギーの全部を失うことになる。つまり、陽子 に衝突すればもっともエネルギーを失いやすい。

滅速材の原子核が重水素であれば M/m=2 で $E/E_0 = 0.9$ とな り、炭素の原子核ならば M/m=12 であって $E/E_0=0.29$ となる。 滅速材とはいえないが、235U に正面衝突すると E/E₀=0.017 と なる。このように、減速材としてはできるだけ軽い原子核を含む ものがよい。

減速材としてのさらに大切な性質は、たびたび述べてきたよう に中性子、殊に熱中性子を吸収することが少ないことである。 [6-2表] に代表的な元素の原子核が熱中性子を吸収する断面積 を示してある。中性子が原子核に衝突して吸収されないで散乱さ れる断面積もいっしょに示した。

水素による吸収は第5 童 §3で述べた ⟨5-12 式〉の反応、

 $b+n \longrightarrow D+h\nu$ である。その他の原子核 による吸収はみんなこれ と同じような捕獲反応で あるが、例外はホウ素で あって、これによる強い 吸収はホウ素の同位元素 のうち 10B によるもので.

	吸収断面積(バーン)	散乱断面積(バーン)
水 素	0.33	20~80
重 水 素	0.00046	5
ホ ウ 素	750	4
炭 素	0.0045	5
酸素	0.0002	4
鉄	2.4	11
ニッケル	4.5	18
カドミウム	2400	_
ウラニウム	7.4	8

6-2表 元素の熱中性子に対する吸収と 散乱の断面積

次のような原子核反応によっている。

 $^{10}B+n \longrightarrow ^{7}ALi + ^{4}He$ 〈6 - 2 式〉

[6-2表] を見ると、散乱の断面積は元素によってそう大きな開きはないが、吸収の方の断面積にはひどい開きがある。大きい方のチャンピオンのカドミウムと、小さい方の例の酸素のそれでは1000万倍もの違いがある。この事実は、原子核の中にある物理現象の不可思議さとおもしろさをのぞかせているといえる。ひどく大きい吸収断面積を持つ物質と、ひどく小さい物質とがあったので原子炉の制御棒や減速材を設計することができたわけである。核エネルギーの利用を可能にしたのは、核分裂という大切な反応あってのことであるが、物質の原子核のこのような性質がもたらした幸運であったともいうべきであろう。

さて〔6-2表〕で、吸収の大きいものは制御棒に、小さいものは減速材に使われる。減速材としては、原子核の質量数が小さい方が良いので、まず水素が問題になる。水を考えると、酸素は吸収断面積が小さいのでよいが、水素の吸収断面積が問題である。この吸収断面積は0.33 バーンで比較的に大きい。これが問題であって、増倍率kの中のpを小さくしてしまう。したがって濃縮ウラニウムを用いてりを大きくしたときに使用することができる。

次に有望なのは重水である。表で見るように重水素も酸素も吸収断面積が小さく、重水素は軽いので理想的な減速材である。ただ、重水はふつう水の中に 0.015 % しか含まれていないために、分離の費用がかかり、値段が高いのが欠点である。

炭素も減速材としてよく使われる。吸収断面積が小さく,1回の正面衝突で中性子が失うエネルギーは前にも述べたように水素に衝突する場合の $\frac{1}{3}$ くらいであるが,何とか使用することができる。しかし,炭素の中にホウ素やカドミウムのような吸収の大きい元素が入りこむことをできるだけ抑える必要がある。

カドミウムやホウ素が異常に強く熱中性子を吸収する性質は制

御棒に使われるほかに熱中性子の検出に利用できる。カドミウム の場合には熱中性子を捕獲して7-線を出すのでガイガー・ミュラ ー計数管などでγ-線を検出すればよい。ホウ素の場合には〈6-2式〉の反応でα-線が出てくるからこれを検出する。よく行なわ れている方法はガイガー・ミュラー計数管の中に 10BF3 の気体を 入れておき、熱中性子によって出てくる α-線が放電を 起すので これを検出する。このときに α-線はたくさんの イオン を作るか ら、計数管の電圧を低くし比例計数管とよばれる範囲で使う。ホ ウ素を利用するこの検出方法は原子炉の中の中性子の検出などの 場合にしばしば使われている。

原子炉の種類 原子炉はその使用目的から、発電用、材料試験 用、研究用等に分類できる。一方、中性子のエネルギーとか減速 材の選択のような原理的な面からの分類もできる。目的による分 類については、あとでそれぞれの目的から原子炉を眺めることに して、ここで原理的な分類方法について述べておこう。

[6-3表] は原子炉の原理的分類方法を示したものである。ま ず原子炉には速い中性子を用いて連鎖反応を行なわせる速中性子 炉と、熱中性子を用いる熱中性子炉があることはすでに述べた。 熱中性子炉の中には、核燃料として天然ウラニウムを使うか、あ るいは²³⁵Uの割合を大きくした濃縮ウラニウムを用いるかの区 別がある。プルトニウムなどの核分裂物質を使うときの設計は濃 縮ウラニウムを使うときに似ている。

滅凍材の選択については、水を使うことは前にも述べたように

中性子のエネルギーによる区別	核 燃 料	減 速 材	冷 却 材	
熱中性子炉	天然ウラニウム	炭素, 重水	重水,水,CO2,空気	
	濃縮ウラニウム その他	水, 重水, 炭素	水	
速中性子炉 ²³⁵ U, ²³⁹ Pu			Na, K	

6-3表 原子炉の原理的分類

天然ウラニウムの場合には不可能であり、濃縮ウラニウムの場合に可能である。冷却材については、天然ウラニウムのときには、水を使うと水素の中性子吸収作用のために連鎖反応が妨げられるので、なるべく使わない。二酸化炭素、空気、重水などが使われるのはそのためである。濃縮ウラニウムの場合には減速材としても水を使うくらいであるから、ほとんどの場合に冷却材としても水を使う。

速中性子炉については「増殖炉」の立場からあとで述べるが、 この場合には核燃料は 235U または 239Pu の核分裂物質である。 そして、中性子のエネルギーの急激な減少をさけるために、減速 材を使わないで、冷却材としてナトリウム、カリウム金属などの 熔けたものを利用する。

§3 核燃料の濃縮

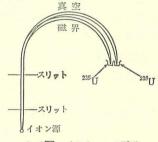
核燃料の中に核分裂を起す *35U や 239Pu が含まれる濃度が少ないときには、それを材料にして原子炉を運転することは容易でないことを繰りかえし述べた。そこで濃縮する必要が生まれる。濃縮するためには、成分が異なる元素である場合には、いわゆる化学的処理を行なえばよい。つまり酸やアルカリとの反応の違いとか、沈澱のできぐあいなどによって分離できて比較的に容易である。ウラニウムと 239Pu の分離はこのケースである。

しかし、混合しているものが同じ元素である場合には、化学的処理は使えない。このときには、あくまで物理的方法、つまり分子の質量が違うということに頼って分離するより仕方がない。天然ウラニウムの中から 235U を分離するのはこのケース である。ここではこの物理的方法について述べよう。といってもいくつもある物理的方法のうち、実際に行なわれたもの、行なわれているもの、また現在大きく問題にされているものに話題を限ることにする。これから述べる方法がすべてなのではない。

イオンを曲げて分ける もともと同位体の発見は、原子のイオン を作り、真空の中で磁界や電界で曲げてみたところ、質量に何種 類かのものがあることがわかったことからはじまったものである。 このための装置の概要については第3章 § 9で述べた。この方法 によって 235U の大量分離を試みるのは当然であろう。

戦時中にアメリカの物理学者や技術者は原子爆弾のためにこの 方法で 285U を分離することに大きい努力をはらった。電磁石と

真空装置が必要なので、はじめは サイクロトロンの電磁石も流用し て実験をはじめ、しまいには非常 に大がかりの電磁石をならべて分 離を行ない,これをカルトロンと 呼んでいた。[6-9図] はその原 理を示すものである。真空の中で ウラニウムのイオンを作り、スリ ットによって平行にしてから電磁



6-9図 カルトロンの原理

石による磁界によって曲げる。軽い235Uの方がよけいに曲がる から、図のように分離することができる。

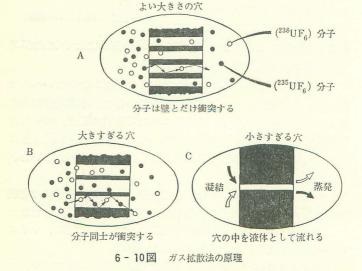
この方法はウラニウムをイオンにするのがなかなかたいへんな のと、イオンを集めるところもむずかしいので、非常な苦労をし たという。しかし、3年から4年にわたる努力の結果、ついに原 子爆弾に必要な数キログラムの²³⁵Uを分離したという。広島に 投下された原子爆弾はこの方法で分離したものを使ったといわれ ている。

しかし当時開発中であったガス拡散法の方が大量分離には有利 なことがわかったので、この電磁石を使う方法は実際には行なわ れなくなり、不要になった大型電磁石の一つは、戦後に、サイク ロトロンに転用されたと思われるふしがある。

一方アメリカのオークリッジ研究所では、錫, モリブデン、ニ

ッケルその他の安定同位元素を分離し、純粋の同位体として売り出し、これを世界の原子核物理学者が購入して利用している。原子核物理学からみれば、同じ元素でも質量数が違う同位体はまったく別のものであって、ふつうの元素はこれが混合しているのである。化学の勉強のためには同位体が混合していてもよいが、原子核物理学のためには、分離していることがぜひとも必要である。つまり戦時中にカルトロンによって開発した技術は、原子核物理学という基礎科学の発展に寄与しているわけである。そしてまた同じ技術で作られた 235 山 が昭和 20 年に広島の上空で爆発したことも事実なのである。

ガス拡散法 現在 285U の大量分離に使っている方法はガス拡散 法である。拡散法といっても、特殊な物質で作った細孔性隔壁を 通過するときに、軽い分子の方が速く通り抜けることを利用する もので、拡散とよばれている物理現象とは少し違う。「細孔通過



法」といった方がよかったと思う。

[6-10 図] はその原理を示したものである。気体は六フッ化ウラニウム (UF₆) を用いる。 空気を除いて 真空にしてからこの気体を入れる。図の A は穴の大きさが適当な場合で,分子が細孔を通るときに壁とだけ衝突して分子同士は衝突しないようにする。 B のように穴が大きすぎると,穴の中で分子同士の衝突が起って分離能率が悪い。また,C のように小さすぎると,穴の中で分子は凝結して液体となって,穴を流れるために,分離は起らない。

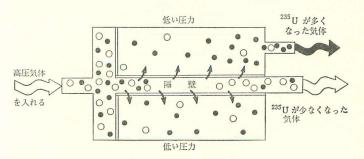
一般にある温度で質量が M_1 と M_2 の分子が混在しているときには、平均で、二つの分子の運動のエネルギーは等しい。 M_1 の方の速さを V_1 、 M_2 の方のそれを V_2 とすれば、

$$\frac{1}{2}M_1V_{1^2} = \frac{1}{2}M_2V_{2^2}$$

となっていて,

$$\frac{V_1}{V_2} = \sqrt{\frac{M_2}{M_1}} = \alpha \qquad \langle 6 - 3 \not \exists \! \! \! \! \! \rangle$$

となる。細孔から出る分子の数は速いほど多くなりVに比例するために、1回の細孔通過による分離係数は α である。 UF_6 を分離する場合、 $^{235}UF_6$ は M_1 =349、 $^{238}UF_6$ は M_2 =352 であるから、

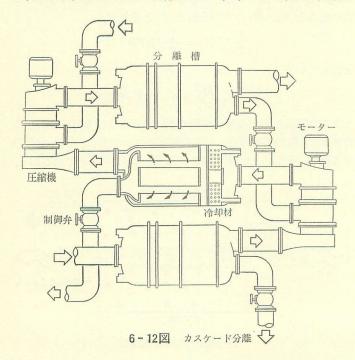


6-11図 ガス拡散分離槽

 α =1.00429となり、1回で含有量に約0.4%の変化が起るだけである。すなわち、天然ウラニウムに 285 U がはじめ0.7% 含まれているのが、1回の細孔通過によって 0.7×1.00429 $\doteqdot 0.703\%$ になるだけである。したがってこれを50%とか90%にするためには何回も細孔通過を繰りかえさねばならない。

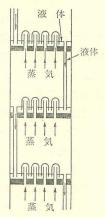
[6-11 図] は拡散分離槽である。左方から圧力の大きい気体が入り、隔壁を通過して圧力が下るが、 235 U の含有量が多くなっている。隔壁を通らなかった残りの気体は 235 U が少なくなっている。

[6-12 図] はカスケード分離といって, [6-11 図] の分離槽を



何段もカスケードにつないだものである。隔 壁を通って濃縮された気体は圧縮機で圧力を 上げられて次の段に送られ、さらに濃縮され ていく。ある分離槽で隔壁を通らなかったも のは,一つ下の段に,これも圧縮機によって 送りこまれる。こうして、上の方にだんだん と濃縮されたものが移動し、稀薄になったも のはだんだんと下方に移動していく。かくし て分離が行なわれる。

ところでこのようなカスケード分離は、蒸 気圧の違いを利用して石油の原油のような混 合物の分溜に利用されている。[6-13図]は その原理である。熱によって蒸発した原油の 蒸気は、図のような円筒の先端にカップをつ



6-13図 カスケード分溜塔

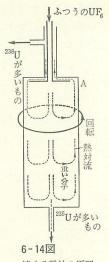
けた装置を通じて上段の液の中に送られる。この中で液化したも のは下段に下るし、液化しない蒸気は上の段に上っていく。こう して上の方の段には蒸気圧の高いものが、下の方の段には蒸気圧 の低いものがあつまる。石油の原油をガソリン、燈油、重油など に分溜するのはこの方法によっている。

²³⁵Uのガス拡散分離法では隔壁が大切である。六フッ化ウラニ ウムは物を腐触させる力が非常に強いので,これに耐えるもので なければならない。また、適当な大きさの細孔を持っていなけれ ばならない。その大きさがそろっていなければならない。現在の ところ各国ともに隔壁の製法は極秘にしていて、まったくわから ない。ガス拡散法を実施しようとすれば自ら開発するより仕方が ない。また、この分離法を実施するには大がかりな工場が必要で ある。

秘密といえば「6-12図」の圧縮機の軸のパッキングの件も極 秘である。また、このモーターを動かすための電力量も非常に大 きい。といっても、分離した 285U によって発電をしたときに得られる電力量は、分離のために消費した電力量よりずっと大きいことはもちろんである。

遠心分離法 ²⁸⁵U の遠心分離法は未だこれによって大量分離を実施しているというものではないが、各国とも将来のために注目している方法である。[6-14図]はその原理図である。

円筒 A は 1 分間に 6 万回転くらいで回転する遠心分離器である。この中に六フッ化ウラニウムを入れると、気体も円筒といっしょにまわり、このときに重い分子は外の方にいきやすい。外にきた気体は温度による対流作用で上方にいくようにすると、



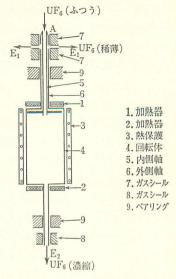
遠心分離法の原理

この外方の気体が上昇するにつれてその中の軽い分子は中央部にもどる機会があり、またさらに中央から重い分子を受け入れる機会もある。このようにして上方には重い分子が多くなり、下方には軽い分子が多くなる。結果として下方に²³⁵Uの含有比が多くなった気体が出てくる。

[6-15図] は遠心分離の単位をやや具体的に説明したものである。遠心分離法では、円筒の回転数にもよるが、一つの単位による分離係数はガス拡散法より大きい。しかし、一つの単位で扱う気体量が少ないので、必要な単位の数はあまり少なくならないといわれる。そのために遠心分離法が将来ガス拡散法よりも有利になるかどうかは未だはっきりしていない。

科学技術の悩み このようにして濃縮された 核燃料は 原子爆弾 にも使われるし、原子力発電にも使われる。日本にこれから建設 される原子力発電所はみな、濃縮されたウラニウムをアメリカか ち輸入して使う。これによって 日本の電力事情が好転すること は喜ばしいことであるが、ウラ ニウムを濃縮する技術は、もと もと軍事目的のために出発した ものである。そのためには採算 を度外視した研究も建設も行な われたであろう。そのような技 術によって作られたものを、ふ つうの商業ベースにのせて考え ることができるかどうか疑問で ある。

採算の点よりも重大なこと は,はじめは軍事目的に開発さ れた技術に依存して平和目的の 発電を行なうことができる。ま



6-15図 ウラニウムの遠心分離

た、もしもいずれかの国で平和目的のためにウラニウム濃縮の技術を開発したとしても、それは軍事目的にも使えるということである。ここに科学技術の根本的な悩みがある。仕方がないと割り切ってしまえばそれまでであるが、「人間的責任」を思うと悩みはつきないことになる。

これに似た話は発電機にもある。水力発電、火力発電、原子力発電といっているが、これに使う発電機の型式はみな同じである。イギリスのファラデーが 1831 年に発見した電磁誘導の現象を利用しているわけであって、現在の型式の発端は軍艦の探照燈のために大型直流発電機をある国の技術者が設計製作したのがはじまりであると聞いている。この探照燈をもつ軍艦は、夜戦で相手方をさんざんに悩ましたという。これが出発点になって、交流や直流の発電機が製作されるようになったのである。

これらは科学技術が平和目的にも軍事目的にも使える両刃の剣である例の一部にすぎない。この悩みは科学技術者だけが悩めばよいものだろうか。科学技術を生み出したものはわれわれ人類である。人類全体の悩みとすべきであろう。

§4 原子爆弹

原子爆弾の中には、核分裂だけを利用するもので核分裂爆弾ともよぶべきものと、主として核融合反応を利用するがその起爆剤として核分裂爆弾を利用するところの水素爆弾とよばれているものがある。水素爆弾については第7章で述べることとし、ここでは核分裂爆弾について述べよう。原子爆弾については、軍事機密に関係するのでくわしい技術報告は、まったくないといってよいくらいに少ない。たとえば核分裂爆弾の構造は〔1-7図〕のようであろうといわれ、また爆発の機構については第6章 §1で述べたようなものであろうとされている。しかし原子爆弾の構造については、これ以外の発表があってもくわしいことはわからない。それで一般的に理解できることを想像して説明する。

爆発力 爆弾の爆発力は、爆発のときに出てくるエネルギーの 分量がまずさしあたりの目安になる。エネルギーの形式が、圧力 か熱か放射線かという問題をあとまわしにして、エネルギーの総 量について考えよう。

まず 35U の分裂を考えて $\langle 5-15$ 式 \rangle をもう一度書くと,L個 の 35U あたり,

 $^{28}U + ^{1}_{0}n = (軽い分裂片) + (重い分裂片) + (2.5n+1.87 × 10¹⁸ ジュール$

であり、L個の $^{28}_{52}$ U の質量は $235 \,\mathrm{g}$ であるから $235 \,\mathrm{g}$ から 1.87×10^{13} ジュールのエネルギーが出ることになる。

核分裂爆弾の爆発力を TNT 火薬のそれに比較してあらわす ことが多い。 TNT 火薬の爆発のときのエネルギーについてく46式〉をふたたび書くと、 L個の分子について、

 $C_6H_2(CH_3)(NO_2)_3$ (TNT) \longrightarrow 気体+6.0×10⁵ ジュール である。 L個の分子の質量は TNT の分子量であり、227g であ る。

これによると同じ質量から発生するエネルギーは、²³⁵Uの方が TNT にくらべて、およそ 3×107 倍大きい。

同じ質量の ²³⁵U の爆発エネルギー = 3×10⁷ 〈6-4 式〉

TNT 爆弾の大きさは使用している TNT のトン数でいう。 しかし原子爆弾のときには、使用している核燃料の質量に〈6-4 式〉の因子をかけて示しているのではないと思う。その爆発力を 推定して、それを目安にして決めていると考えられる。というの は核燃料のある部分は無駄になることもあり得るからである。た とえば昭和20年に広島に投下された原子爆弾は25キロトンとい われている。25キロトンのTNTが爆発したのと爆発力が等し いというのである。これをかりに〈6-4式〉で 285U の質量に換 算すると5kgとなる。核分裂の能率ということがあるから、少 たくとも 5 kg の ²³⁵U が使用されていると解すべきであろう。こ の計算によれば TNT 1 メガトン相当の原子爆弾では 400 kg 以 トの 235U が使用されているということになる。

原子爆弾の種類 核分裂爆弾には 235U を使うか 239Pu を使うか の区別がある。昭和20年に広島に投下されたのは、前にも述べ たように、イオンを曲げる方法で分離した 285U を用いたものであ ったということである。現在では235Uの分離はガス拡散法によ っている。一方,長崎に投下されたのは 239 Pu を用いたものとい う。289Pu は第5章 §5で述べた方法によって原子炉の中で288U から転換して作ったものである。

このほかにあまりありがたくない変形が二つくらいある。その 一つはウラニウム爆弾といわれるもので、ふつうの核分裂爆弾の 外側を多量の天然ウラニウムでかこんだものである。天然ウラニウムの中の 238 Uは、[5-1 表] でわかるように、 235 U の $\frac{1}{4}$ くらいの断面積で核分裂を起すから、連鎖反応に寄与することが大きくなくても、爆発エネルギーを大きくし、爆弾の威力が増す。一方、天然ウラニウムの中性子吸収断面積は [6-2 表] でわかるように 7 バーンであって小さくない。このために、多量の放射性元素が作られる。核爆発のあとで周辺を放射能によって汚くすることがひどく大きいので「汚い原子爆弾」ともよばれている。

もう一つはコバルト爆弾である。爆弾の外側に金属コバルトを 多量におく。これによると爆発力は大きくならないが、爆発のと きに出てくる中性子が、第5章 §5で述べた捕獲反応を起して多 量の 60Co ができて四散する。

これによって爆発地の周辺に強い放射能が生まれて生物の生存を困難にする。60Coの半減期は5年であるから,10年も20年にもわたって環境を悪くしてしまう。

爆発の威力 原子爆弾の爆発の威力の目安として、まず爆発の全エネルギーを TNT 火薬の爆発エネルギーと比較した。ここではさらにすすんでエネルギーの区分について考えよう。 TNT 火薬では、高温による熱線を感ずるのは爆発のすぐ近くだけで、やや遠方では爆風または衝撃波だけを感ずる。しかし原子爆弾では、爆風だけでなく、熱線、放射線が加わる。といっても、爆風のエネルギーは非常に大きいので、これによる被害がもっとも大きい。建物が破壊され、倒されるわけである。

原子爆弾では核反応が起るのであるから放射線が出るのは当然であるが、熱線が強いのは次のことからうなずける。物体の温度が高いということは、その中の分子が振動しているエネルギーが大きいということである。爆発によって温度が上るのは、高いエネルギーを持った分子が物質の中の他の原子に衝突してその運動をはげしくするからである。TNTの場合には1個の分子が爆発

すると 6.3 eV のエネルギーが出る (〈4-6 式〉)。これが仮りに 6 個の分裂分子に分けられたとすると 1eV となり、これを第3 章§5で述べたと同じ方法で温度に換算すると、273×1/0.024 ⇒11400°Kで、約1万度となり、爆発物の温度はこれを越える ことはなく、これよりずっと低いはずである。

これにくらべて、核分裂のときの分裂片のエネルギーは70 MeV に達し、これを上と同じように温度に換算すると 8.0×10¹¹ °K と いう非常な高温になる。実際の爆発物の温度がこんなになること はなく、これよりずっと低いであろうが、それでもふつうの火薬 のときにくらべて非常な高温になることはうなずける。この高温 のために多量の熱線が出る。この熱線は爆発の瞬間に放出されて ものを焦がし、発火させ、人などに危害を与える。爆心近くの木 造家屋が発火し、人がひどい火傷をうけるのはこのためである。

爆発におけ

るエネルギー

の区分を図に

TNT

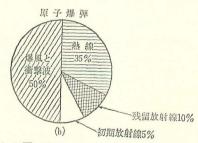
書くと、「6-

16図7 (a)(b) のようになる。

TNT では、

(a) のように

全部が爆風と



6-16図 爆発エネルギーの区分

衝撃波のエネルギーである。しかし原子爆弾の場合には(b)のよ うに爆風と衝撃波のエネルギーは50%で、熱線のエネルギーが 35%になっている。初期放射線は爆発のときに出るもので、β-線、 α -線, γ -線, 中性子が含まれているが, β -線や α -線は遠方には とどかない。遠方にとどくのは γ-線と 中性子 である。この両方 ともに人体に害を及ぼす。殊に爆心の近くにいた人は強い放射線 障害を受けて、死または重症になる。中性子と ア線の害をくら

べると爆発の近くでは中性子の害の方が大きいが、 遠方では γ-線の害の方が大きくなる。

熱線と初期放射線は強いものであっても,爆発のときに限られるが,エネルギーの 10% をしめる残存放射能は長く持続するのでぐあいが悪い。残存放射能のうち代表的なものは [5-3 表] に示した 90 Sr, 187 Cs などである。これらのものは地上に降下するものもあるが,一部は高空にとび上ったものが高層気流に運ばれて遠方に運ばれてから降下することがある。これらが,いろいろな筋道を通って人体に入ると害になるおそれがある。

ウラニウム爆弾やコバルト爆弾では、初期放射線も増すが、殊 に残存放射能が著しく増大する。

§5 原子炉の動力利用

核分裂によって連鎖反応を起し、エネルギーをとり出す可能性が生まれたときに、だれもがまず考えるのは、発電とか、船などの交通機関にそのエネルギーを利用することであったろう。つまり動力に利用することである。しかし、原子爆弾としてその爆発のエネルギーを利用する方が技術的にはるかに容易であることにだれかが気がついて、まず爆弾が作られてしまった。

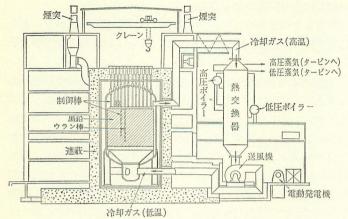
原子力の動力利用は原子爆弾よりはるかにむずかしい。爆弾ならば、反応はどんなに早く進行してもよい。早ければ早いほどよいわけである。その結果、連鎖反応を起している本体がどんなに高温になってもかまわない。高温になる方がよいわけである。動力利用ではそうはいかない。あまりに高温になると、炉を構成する部品が融けたり蒸発したりして、あとかたもなくなってしまう。急激に多量のエネルギーが出現しては困るので、きめられたエネルギーが連続的に出てこなければならない。つまり制御が行なわれなければならない。放射線については運転者その他の人に危害を及ぼさないように設計しなければならぬ。その他、技術的に解

かねばならぬ問題がたくさんある。

このような技術的問題を解くためには、 熱中性子炉がもっとも 容易であった。現在動力利用に使われているのはみんな熱中性子 炉である。

天然ウラニウムを使う発電 熱中性子炉が制御その他の見地から とり扱いやすいわけであるが、[6-3表] に示した分類のうちで、 天然ウラニウムを使らか濃縮ウラニウムまたはプルトニウムを用 いるかという分れ道がある。濃縮ウラニウムを使えば、減速材の 選択の幅が広がるなどの利点があるが、そのためには濃縮技術を 開発しなければならない。とすればまず天然ウラニウムで動力利 用を行なうことを試みるのは当然であろう。天然ウラニウムの動 力利用原子炉の開発はまずイギリスで始まったが、イギリスでは ウラニウムの濃縮の技術が比較的におくれていたのもそのように なる原因の一つであったろう。

イギリスでまず作られたのは天然ウラニウムを使い、 減速材と しては黒鉛(炭素)を、冷却材には二酸化炭素ガスを使うものであ る。その構造の大要を「6-17図」に示す。炉心には天然ウラニ ウムの棒と黒鉛が積み重ねられ,燃料は合金で被覆され,冷却材 との熱交換をよくするためにひだをつけてある。冷却材の二酸化 炭素ガスは燃料棒の間を流れ、炉心を冷却すると同時に自分は高 温になって炉心から出ていき、熱交換器で水から水蒸気を作る。 この水蒸気がタービンで発電機をまわして発電するわけである。 この型のものはコールダーホールにはじめて作られたので、コー ルダーホール型とよばれている。はじめて作られたものの電力の 出力は 23 MW であった。 運転を開始 したのは 1956 年で、営業 送電を行なったものとしては世界最初のものである。イギリスに はこれより大型のものを含めて約20基が建設されていて、フラ ンスにも同型のものが4基ある。また日本でも東海村にある日本 原子力発電株式会社の発電炉はこの型であって、すでに発電を行



6-17図 コールダーホール型発電炉の構造

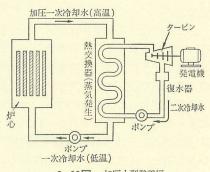
なっている。その出力は 17 MW である。この出力は東京電力の 送電系統に組み込まれているから、一般工場や家庭に来ている電力の中にはこの発電炉による電力が含まれているわけである。

天然ウラニウムを燃料として使うと、核分裂を行なわない²³⁸Uを多量に含んでいるために、〔6-1表〕の7が濃縮ウラニウムにくらべて小さく、前に述べたように減速材や冷却材として水を使うことができない。また、燃料を被覆するのに、中性子を吸収することの少ない合金を使う必要があり、このために温度が 400 度より上らないようにする必要がある。したがって、充分に高温の水蒸気を作ることができないので、発電の能率は比較的に低くなる。

濃縮ウラニウムを使う発電 核燃料に濃縮ウラニウムを使えば、 増倍率の中の η が大きくなるので、減速材に水を使うことができる。水の中の陽子による熱中性子の捕獲のために η が小さくなっても、全体として増倍率 η を η とがたきくすることができて、原子炉に連鎖反応を起すことができることを前にも述べた。減速材 に水を使うことができれば、冷却材にも水を使うことができる。 これは設計上大きい魅力である。水は簡単にとり扱うことができ るよい冷却材だからである。しかしこのためには、ウラニウムの 濃縮という面倒な技術が必要になる。

アメリカはウラニウム濃縮技術に自信を持っていたためであろ らが, 天然ウラニウム原子炉を動力に利用することはまったく考 えていなかった。はじめから、濃縮ウラニウムによる原子炉を発 電や原子力船に利用することを考えていた。

濃縮ウラニウムを使う 原子炉には加圧水型と沸 騰水型の2種類がある。 [6-18図] は加圧水型発 電炉の説明図である。炉 心には濃縮ウラニウムの 核燃料が板状に緻密にな らべられ、その間を水が 流れて冷却する。水は減 速材を兼ねているわけで

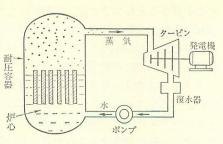


6-18図 加圧水型発電炉

ある。水は1気圧では100℃で沸騰するので、高温にするために 全体を圧力容器に入れて水の圧力をあげる。一例では140気圧に 1. 350°Cでも沸騰しないようにする。水は循環ポンプでまわし、 熱交換機で水蒸気を発生してタービンをまわす。熱交換器を通っ たあとでは温度が下る。図では低温となっているが、実際の温度 は200°Cから300°Cの間である。

このように熱交換器でできた水蒸気がタービンをまわし、ター ビンが発電機をまわすことは、ふつうの火力発電と同じである。 一方、沸騰水型は、[6-19図] のように、もっと簡単にして、 加圧容器の中にある炉心の中で水が沸騰するようにしたものであ る。この型では熱交換器が不要となって、設計はさらに簡単にな

る。そのかわりに炉心 で水が沸騰するために, 減速材の密度が不均一 になり,連鎖反応が不 安定になる心配がある。 その心配があっても, 設計の簡単さのために 採用されることも多い 型である。



6-19図 沸騰水型発電炉

加圧水型による発電炉はアメリカで1957年から運転され、現在はアメリカに約6基、その他の国に20基がある。日本では関西電力が美浜に建設する発電炉はこの型である。なおアメリカが潜水艦などに使っている原子炉は加圧水型であるとされている。

沸騰水型も、1959年からアメリカで運転されていて、アメリカにもっとも多く、発電のために約10基があり、その他の国に約10基がある。日本では日本原子力発電株式会社が敦賀に作っているものと、東京電力が福島に作っているものがこの型である。

日本で将来建設される発電炉は濃縮ウラニウムを用いるものばかりである。そして、1975年までに13基の発電炉が運転される予定で、そのときの原子力発電の設備容量は約5000MWになる。1MWは1000kWのことであり、一つの発電機の容量をたとえば6万キロワットとすれば60MW容量である。また設備容量というのは発電機の最大出力を合計したものであって、ふつうは最大出力の発電を行なわないから、実際の発電量はこれよりずっと低い。運転停止のことも考慮すると、実際に利用される電力は全設備容量の10~20%になっている。

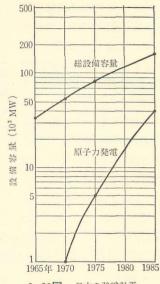
次に原子力発電が全電力に対してどのような割合になっているかを考えよう。[6-20図]は日本の発電計画を示している。これは過去の発電の実際から将来を推測したものである。これによる

と 1975年には全設備容量 80×10^3 MW のうち原子力発電は 5×10^3 MW となり、1980年には全設備容量は 120×10^3 MW となり、そのうち原子力発電は 17×10^3 MW とされている。

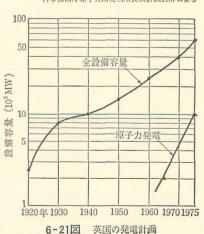
 $[6-21 \, \boxtimes]$ は英国の発電計画である。日本の計画と同程度になっている。 $[6-22 \, \boxtimes]$ は米国のそれである。日本の発電計画の 4 倍に近いものになっている。これらの国では 1980 年には全発電設備容量のうち 1/8 から 1/4 のものが原子力発電になると予定している。

原子力発電の特質 原子力発電の 大きな魅力は、人類に豊富なエネ

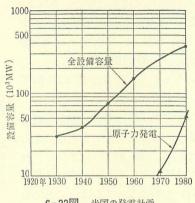
ルギーを供給するということである。現在、電力の多くの部分は火力発電によっているが、このためには石油または石炭を使用している。経済的に採掘できるいたこれから50年ないしまうという予想がある。これに対して、原子核エネルギーの方は、石油などの約10倍のエネルギーを供給できる燃料があるとされている。



6-20図 日本の発電計画 科学技術庁原子力開発利用長期計画1967による



ただし、このためには後に述べる増殖炉によるウラニウムの完全利用に成功する必要がある。これに成功すれば、人類のエネルギー需要の増大を見こんでも、さらに80年ないし120年の間エネルギーを供給できるとされている。一方、石油や石炭は燃料としてでなく、いろいろ化学製品の原料として大切で、その方にまわ



6-22図 米国の発電計画

す必要があるから,原子核エネルギーによって発電することはま すます大切になる。世界各国が原子力発電に熱心なのはこの理由 による。

原子力発電のもう一つの利点は、少しの燃料から非常に多くのエネルギーが出るために、燃料の重さが小さくてすむことである。石炭や石油を海上や地上を輸送する費用にくらべれば、核燃料の運搬の費用はとるに足らない。よくいわれているように交通不便なところの発電に都合がよい。たとえば南極探険の基地で原子力発電が行なわれているのもその例である。この事情は後に述べる原子力船の場合にも有利である。

原子力発電にはよいことばかりがあるわけではない。設計,運転には,火力発電にくらべて高度の技術が必要である。これをいいかえると技術を得意とする人たちまたは国家が,大いに努力をして特長を出し,生き抜いていく境地があるということになる。

核燃料はその中の分裂物質が燃えつきるまで使用することはできない。分裂生成物のうち、熱中性子を強く吸収する物質、たとえば 185 Xe が蓄積すると、増倍率の中の 1 か小さくなって連鎖反

応が起りにくくなる。このために適当な時期に核燃料をとり出し て、化学処理によって有害なものをとり除く必要がある。この化 学処理のときに、90Sr, 187Cs の放射性同位元素や、238U が変化 してできている 239Pu もとり出す。 239Pu は核燃料として利用す るが、90Sr などの放射性同位元素の大部分は不要である。不要 たものの処理が問題である。処理の方法としては次のやり方が考 えられている。

- (1) 海底に棄てる
- (2) 地下深く埋める
- (3) 特定の地域に保管する

いずれにしても、50年から100年にわたって浮び上ったり、洩れ たり、人の住んでいるところに運ばれたりすることがないように する必要がある。このためには深い注意と努力が必要である。

ふつうの火力発電でも廃出ガスの公害問題はある。しかし原子 力発電の公害は、核分裂生成物の放射線のために、火力発電より も問題は大きい。関係者の関心と高度の技術が要求される。

原子力船 原子炉の動力利用として発電の次に注目すべきもの は原子力船であろう。原子炉を船の動力に利用することの第一の 特徴は、燃料がきわめて軽いので石油や石炭を燃料とする場合に くらべてきわめて大きい航続距離が可能なことである。第二の特 徴は、燃焼のために酸素を必要としないのと、燃焼のあとの排気 ガスもないので潜水艦に応用すると浮上しないで非常に長い間航 行を続けることが可能なことである。

原子力船では加圧水型原子炉が使われることが多い。発電と違 うのは、熱交換機で作られた水蒸気がタービンをまわし、タービ ンが直接に船の推進機をまわせばよいことである。原子炉を動力 源としてはじめて運行したのは1954年に就航したアメリカの原 子力潜水艦ノーチラス号である。その後、たくさんの原子力潜水 艦、原子力航空母艦や軍用でない原子力船が作られている。

マッチ1本のエネルギーで汽船が太平洋を何往復もするという話を,1920年代には私を含む少年はSFのような気持で聞いたものである。それが30年あとには実現したわけである。自然科学の進歩に支えられた技術の発展の速さには驚くばかりである。

この驚きも喜びも、いまのところ、原子力船の利用は軍艦の場合が大部分であることによって減殺される。しかし次の話は平和利用の大きな夢である。大型潜水船を作って貨物や人の海中輸送を行なうと、動力が非常に経済である。船は海上を走るとき、造波抵抗といって、波を立てて走るために抵抗が大きい。潜水して海中を走ると、波を立てなくてすむので、必要な動力が少なくてすむ。このような運航方法に夢をかけている船舶技術者がいる。これが実現すると、大海を渡るのに、速くいくには高空をジェット機で、経済的に渡るには海底を大型原子力潜水船でいくのがよいという時代がくることになる。

§6 増殖炉──ウラニウムの完全利用

ウラニウムを使う原子炉には、天然のものを使う型、濃縮したものを使う型があるが、いずれの場合にも核分裂を起すのは天然のものの中に 0.7%しか含まれていない 235 U である。しかし、連鎖反応の中で 238 U が中性子を捕獲することによって 239 Pu が生産され((5-19 式〉参照)、これは核分裂を起す性質があるから、エネルギー資源として利用できる。それで 239 Pu の生産をも計算に入れると、天然のウラニウムに対する割合として 1% 近いものが燃料として利用できる。この利用率は実際の炉では $0.5\sim1.0\%$ になっている。

天然にあるウラニウムやトリウムの資源のうちこのくらいの割合を利用していたのでは、資源埋蔵量の推定によると、原子力はこれから100年の世界のエネルギー問題に大きく寄与することはできないとされている。なんとかして100%に近い利用率を得ら

れないだろうかと考えるのは当然である。殊に原子炉の中では 238Uが 239Pu に変換され、また次の反応によって 232Th から233U を作ることもできる。

 $^{\beta}$ 崩壊 $^{\beta}$ 崩壊 $^{\beta}$ \rightarrow 232 Th $+n \longrightarrow ^{233}$ Th $\longrightarrow ^{233}$ Pa $\longrightarrow ^{233}$ U <6-5式>これらの反応を利用して、 ²³⁸U や ²³²Th を連鎖反応に利用でき る核分裂物質に変換することができる。この可能性は、原子力開 発のきわめて初期にアメリカのローレンスが指摘しているとのこ とであるが、このように核分裂物質の増殖をめざす原子炉が「増 殖炉 | である。

増殖炉の設計における問題 増殖炉の設計は、ふつうの原子炉に くらべて苦しいものになる。設計の容易さは原子爆弾、ふつうの 原子炉、次が増殖炉の順であって、設計の苦しいものがあとにな って作られる傾向はここにもみられる。さてふつうの原子炉では、 1個の中性子が核分裂を起し、それによって中性子が 面生まれ て、そのうち1個が次の核分裂を起せば、連鎖反応は進んでいく。 増殖炉ではこのほかに、新しい核分裂原子核を作るために中性子 が必要である。仮りに1個の中性子が核分裂を起したとき、1個 の新しい核分裂原子核が作られるとすれば、このために1個の中 性子が必要である。つまり、連鎖反応をすすめるために必要な分 を加えると、一つの核分裂あたり2個の中性子が必要になる。一 方、核分裂原子核の増減の立場からみると、1個の核分裂が起っ たときには1個の核分裂原子核が失われるから、このときに新し く1個以上の核分裂原子核が生まれれば、分裂核は減らないです かことになるわけである。

235U が熱中性子で核分裂を起すときに出てくる中性子の数の 平均は [6-1表] でわかるように、 ジは2.43 であり、1個の中 性子が吸収されたときに出てくる中性子の数りは2.07である。 これでは前に述べたように2個以上の中性子を連鎖反応と増殖に 使える設計をすることはむずかしい。 η=2.07 は 2 より大きいが 余裕が少なすぎるのである。

速い中性子による 239 Pu の分裂では 5 が 2 2.88 とか 3 .09 であり, 7 は 2 は 2 または 2 2.95 となって増殖炉の設計にはぐあいがよい。 このために増殖炉は速い中性子による核分裂を利用し,核燃料はほとんどの場合に 239 Pu を使っている。

中性子の数の問題をもう少し数量的に考えてみよう。[6-2図]の,速い中性子による連鎖反応で,中性子 1 個による核分裂によって $P\eta$ 個の中性子ができ,それが核燃料の中で核分裂を起して ε 倍になり,ふたたび核分裂を起す姿勢を持つものは $P\eta\varepsilon$ 個である。このうち 1 個は次の核分裂を起して連鎖反応を続行し,L 個は失われたとしよう。この L の中には,核燃料の外に逃げるもの,核燃料の中で失われても核分裂を起さないもの,あるいは 238 U に捕獲されても,新しい核分裂原子核を作ることのないものを含んでいる。そうすると残りの中性子は次のようになる。

$$(CR) = P\eta \varepsilon - 1 - L \quad (6 - 6 \Rightarrow)$$

この (CR) は中性子の数であり、1回の核分裂あたりこれだけの新しい核分裂原子核が生まれることになる。この (CR) を「転換比」(conversion ratio) とよんでいる。(CR) が 1 より大きいと次々と核分裂原子核は増大していくので、連鎖反応も激しくなるし、分裂物質の増殖は加速度的に大きくなる。このような状態になることが望ましい。連鎖反応を制御によって抑えて望ましい速さにすればよいからである。計画されている増殖炉では、多くの場合に $(CR)=1.2\sim1.4$ となっている。(CR)=1.4 とするためには $P\eta\varepsilon-L=(CR)+1=2.4$ となる。このためには速い中性子による 230Pu の核分裂を使い、 $\eta=2.45$ または $\eta=2.95$ というような大きい η の値を利用する以外に方法がないことがわかる。それでも ε は 1 に近い数であるから 1 を大きく 1 を小さくしなければならない。設計は容易ではない。

もし(CR)が1より小さいときにはどうであろうか。核燃料

の中にN個の核分裂原子核、この場合には239Puがあったとす る。1個の²³⁹Puが失われると、新しく(CR)個の ²³⁹Puができ る。はじめにあった 289 Pu が燃えきってしまうと $(CR) \times N$ 個の 新しい 239 Pu ができる。これを燃料にして次の増殖を実行する。 このような過程をくりかえすと、利用する 239Pu の総数は、

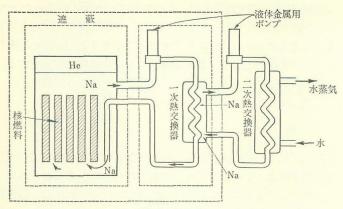
$$N_{\infty} = N((CR) + (CR)^{2} + (CR)^{3} + \cdots)$$

$$= \frac{N}{1 - (CR)} \qquad (6 - 7 \text{ R})$$

となる。(CR) ≥1 ならば N_∞ が大きくなり ²³⁸U の全部を ²³⁹Pu は転換することが可能であり、増殖炉の目的を達することができ る。またこのようにして 238U を燃やすことができれば、核燃料 のとり換えの手間もはぶけ、さらに大きいことはウラニウムの分 離、濃縮という面倒なこともやらなくてすむことになる。

増殖炉の構造 増殖炉の構造で特徴的なのは、冷却材にナトリ ウムまたはカリウムの液体金属を使うことである。もちろん熔け て液体の状態で使う。水が使えないのは、速い中性子のままで連 鎖反応を行なわせるために水の中の陽子による減速を避けるため である。また、濃縮ウラニウムまたはプルトニウムを核燃料に使 うので、狭いところから多量の熱が出るから、コールダーホール 型のように気体冷却では熱の運搬が追いつかないからである。 [6-23 図] は増殖炉の概念図である。ナトリウムは炉心の中性子 によって放射能を持つので、熱交換機で水に直接に触れて水蒸気 を作ることを避け、 炉心から出たナトリウムが一次熱交換機で二 次冷却ナトリウムを加熱し、二次冷却ナトリウムが二次熱交換機 で水蒸気を発生するようになっている。

核燃料としては、289Pu またはこれと 235U の混合物が用いら れるが、高温における安定のために酸化物にして使用されること が多い。炉心に転換されるための天然ウラニウムを置くことはも ちろんである。



6-23図 増殖炉の一例

増殖炉では炉心の中性子密度も温度も高い。そのために高い密度の中性子の照射に耐える物質の研究,または高温に耐える物質や燃料の研究が必要である。さらに金属ナトリウムやカリウムを冷却に使うので、炉の容器、冷却管、循環ポンプ等が腐触されないようにする対策も考えねばならない。

もともとふつうの原子炉でも、火力発電にくらべては技術の水 準が高いので、研究すべきことが多い。増殖炉にいたっては、研 究すべき技術の内容はきわめて高度でその量も多い。増殖炉の安 定な運転に成功すれば、世界のエネルギー問題は非常に明るくな る。それは手をこまねいていてできることではない。解くべき技 術的問題が山積している。この問題を解いていくためには、いわ ゆる工学者、物理学者、化学者が緊密に協力する、計画化された 研究が必要であろう。このためには科学者としての能力のほかに 人間的な協力の精神が大切であると思う。

増殖炉への関心は、核分裂の発見の直後からあり、増殖炉をめざす試験炉ともいうべきものは1950年頃から米(4基)、英(1基)、ソ連(2基)の三国でスタートしている。その後も各国で、これ

らを改良するか、または新しく建設することによって研究をすすめている。

日本でもこの研究の必要がさけばれ、数年前から、国家的な計画になりつつある。「新型転換炉」または「増殖炉」の研究として、多額の予算を出し、各研究機関、会社が協力して研究をすすめることになり、そのために動力炉核燃料開発事業団が作られたことはよく知られている。増殖炉の技術的問題は、世界各国もこれからの問題としているところであり、日本が今からこの研究の戦列に参加することは大きい意味があろう。われわれ日本人の科学的能力や協力性がためされることになる。

§7 動力以外の利用

核分裂の連鎖反応を動力以外に利用するといえば、原子爆弾も動力とはいえないのでこれもその一つである。しかしこれについてはいままでに述べたこと以上にはふれない。ただ原子爆弾は地下爆発によって採鉱や土木工事の助けをする可能性もあることをつけ加えておこう。

1942年にフェルミがはじめて連鎖反応に成功したシカゴ大学の原子炉も動力を出すのが目的ではない。いわば「勉強」のためというか「研究」のためである。この原子炉は 238 U を転換して 250 Pu を作る目的もあったとのことである。

 で、この目的を主とする原子炉を材料試験炉とよんでいる。

[6-3 図](b) に示した原子炉の構造は、核燃料に天然ウラニウムを、減速材に重水または炭素を使うことを考えて書いたものである。しかし濃縮ウラニウムを用いるときには、減速材に水を使うことができるので、動力を利用しないならばもっと簡単な構造でも連鎖反応を起すことができる。たとえば、濃縮ウラニウム約1kgを硫酸塩または硝酸塩として飽和水溶液を作れば、それで連鎖反応が起る。この型を「湯わかし型」とよんでいる。

また、濃縮ウラニウムまたはその合金を薄板にして組み合わせ、 水の中に入れると、連鎖反応が起る。この型を「水泳プール型」 とよんでいる。湯わかし型では小さすぎて研究用としては使途が 限られるが、水泳プール型では強い中性子束が得られて、放射性 同位元素の製造その他の目的に使用されている。

新しい原子核を作る 原子炉の中性子を使う例でもっとも注目すべきものは、放射性同位元素を作ることであろう。これは、一般的に表現して、新しい原子核を作ることである。

60Co が出す γ-線は厚鉄板の透視, がんの治療などに使われている。いまでは電子を加速して作る γ-線に強いものがあり, これが利用されることもあるが, 加速器は大型であり, 持ち運びがむずかしく運転技術が必要であるから, 60Coのように簡便なものも多く利用されている。原子炉がない時代にはがんなどの治療に

はもっぱらラジウムの γ -線が用いられたが、 ラジウムは高価で、昭和の初期に 1g のラジウムが当時の金で何万円もしたものである。いまならば何千万円である。それにくらべれ ば同 じ分量の γ -線を使うのに 60 Co ならば 10分の 1 あるいは 100分の 1 の値段ですむ。原子炉の効用の一つである。

 $\langle 5-18$ 式〉で作られる 32 P は,第8章で述べるように,トレーサーとして人体や植物の新陳代謝の研究などにとって大切な放射性同位元素である。

原子炉で作る放射性同位元素は、安定な同位元素に中性子を加えたものであり、中性子が多いために不安定になった原子核である。中性子が安定なものより少なくて、そのために不安定になった放射性同位元素は原子炉で作ることはできない。原子炉は原子核に中性子を加えることはできても、中性子を取り去ることはできないからである。このときにはサイクロトロンなどで加速した陽子、重陽子、 α -粒子を用いて作る。 たとえば安定な 59 Co より中性子の 1 個少ない 58 Co は次の反応によって作る。

 $_{25}^{55}$ Mn+ $_{2}^{4}$ He $\longrightarrow _{27}^{58}$ Co+ $_{0}^{1}$ n (半減期 71 日)

また、安定な 81 P より 1 個だけ中性子の少ない 80 P は次の反応で作る。

²⁷A1+⁴He → ³⁰P+¹n (半減期2,5分)

原子炉では比較的容易に放射性同位元素が作れるので、これが 物理学、化学、生物学、地質学などの自然科学の進歩に寄与した ことは測り知れないものがある。このように一般には知られない ところで人類の福祉に貢献していることは、動力としての原子力 の貢献にくらべて勝るとも劣らないとされている。

物理学への応用 原子炉は物理学への大きな応用範囲を持っている。それは熱中性子を物質にあて、中性子の波動としての性質を利用して、散乱のようすが変ることをしらべて、結晶構造やその中の原子の配列または原子の性質をしらべることができるので

ある。

物理学では、電磁波は波としての性質と粒子としての性質を持っている。「物理学では」とひらき直らなくても、現実に、電磁波はこの両方の性質を持っている。現実を認めるならば、電磁波の二面性を認めざるを得ない。一方、電子、陽子、中性子などの粒子も、粒子としての性質と波としての性質を兼ねそなえている。これも現実である。

粒子が波としての性質をあらわすときの波長 λ を ドブロイー波長といい,

$$\lambda = \frac{h}{p} \quad \langle 6 - 8 \, \sharp \rangle$$

であらわすことができる。ここにp は第 3 章 § 6 で述べた粒子の運動量であり、p はガランクの常数である。運動量p は粒子のエネルギーとその質量できまるが、電子、陽子、中性子について、波長が約 p 3 オングストローム p 10 になるエネルギーを p 6 - 4 表〕に示した。 p 3 オングストロームは、結晶の中の分子の配列間の距離であって、

これと同じくらいの波長になると、波が結晶の分子に散乱されて回折や干渉を起しやすい。表によると電子ならば 15 eV

	波 長	エネルギー
電 子	3×10 ⁻¹⁰ m	~15 eV
陽子	3×10 ⁻¹⁰ m	0.009 eV
中性子	$3 \times 10^{-10} \text{m}$	0.009 eV

6-4 表 粒子の波長とエネルギー

で波長が約3×10⁻¹⁰mになり、陽子と中性子では0.009 eVでそうなる。つまり電子ならば、15 eVで起る結晶による回折現象が、中性子ならば0.009 eVで起る。熱中性子の平均のエネルギーが0.025 eVであるが、このエネルギーは幅の広い分布を持っているので、その中の中性子を使って結晶についての物理学的研究ができるわけである。このためには、中性子のエネルギーをえらぶ装置が必要である。一方、中性子は電荷を持っていないので、電

子とは違う面をしらべることができる。たとえば、原子の磁気的 性質をしらべる研究に、熱中性子線の回折による論文をよくみか ける。熱中性子を使うこのような論文は、よい原子炉をたくさん 持っているアメリカなどに多く見られるが、日本ではこのような 実験はまだゆっくりとはできない。このために使える原子炉が少 ないからである。この方面の研究者は、このための原子炉の数を ふやすことを強く希望している状態である。

原子炉が物理学の研究のためになくてはならないものになって いるもう一つの例は、He の生産である。⁸He は安定であって、 地下から出てくるヘリウムの中には約10万分の1含まれている。 しかしこれはあまりに微量であって、あつめて利用するわけには いかない。しかし最近は次のようにして原子炉の中性子を使って 作られるようになった。

> ${}_{3}^{6}\text{Li} + {}_{0}^{1}n \longrightarrow {}_{2}^{4}\text{He} + {}_{1}^{3}\text{H}$ 〈6-9式〉 ³H → ³He+e (半減期 12年)

つまり、リシウムを原子炉の中におくと、中性子によってヘリウ ムと三重水素ができる。この三重水素は12年の半減期で3Heに なる。

この ³He は物理学者に とって今までできなかったことを可能 にしている。その一つは極低温物理学への貢献である。ヘリウム を液化することによって、極低温といって絶対 0 度に近い温度を 作り、物質の結晶の中の分子の運動が極端に少なくなった状態の 研究が行なわれている。結晶を作る分子の運動が静止に近づいて くると、温度が高いところでは見ることのできなかった基本的な 物質の性質があらわれるので、物理学の分野の中で極低温の分野 はもっとも大切な分野の一つとされている。

ふつうのヘリウムを液化すると1気圧では絶対温度で約4度に なる。これを真空ポンプで減圧してやると1度に近づいていく。 これから温度を下げて0.1度,0.01度またはそれ以下にすること に物理学者はいつも努力している。このためには、磁石とか、磁 気に関係のある結晶とか、ちょっと考えると低温とは関係のなさ そうなものも使う。

このような低温を作るのに、⁸He は一つの方法を提供し、世界の極低温物理学者はこぞってこの研究に従事している。⁸He は ⁴He と原子の質量が違うために液化の温度や液化の潜熱が違うので、⁴He ではできなかったことを可能にするわけである。ここでくわしい話ができないのは残念であるが、とにかく今までになかったもので、これを使うと従来不可能であったことが可能になる。原子炉でないと作れない ⁸He が物理学の基本問題を研究するために大切な役目を果している。

*He はもう一つ大切な役目を果している。*He のイオンをサイクロトロンなどで加速して原子核をたたくと、今まではなかった珍しい原子核反応を起したり、まったく新しい放射性同位元素を作ることができる。その例は、

${}^{16}_{8}O + {}^{3}_{2}He \longrightarrow {}^{18}_{9}F + {}^{1}_{1}H$

のようにして作られる [™]F である。これは半減期 110 分の放射性 同位元素で、医学研究のトレーサーに利用される。

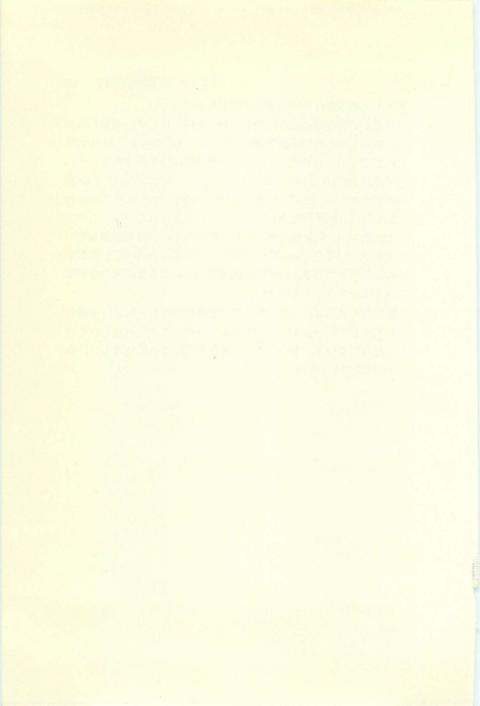
このような ³He の利用による新しい学問分野はこれからどん どん拡がるであろう。

さてこの 8 He は日本ではアメリカから輸入している。日本の原子炉ではこれを生産するところまでいっていないからである。しかも,アメリカの原子炉が〈6-9式〉の反応で 8 H を作るのは,おそらく水素爆弾の爆薬とするためであろう。それは 12年の半減期で 8 He になってしまう。このようにしてできた 8 He を利用させていただいているというわけである。輸入するときに相当に高い値段を払っているとしても,水素爆弾のために生産されたものを利用するのは気にかかることである。しかし,自然の秘密にいどんでいる人に,そのような 8 He は戦争に関係のあるもので

あるから使うのはやめなさいとはとても言えない。

原子炉が物理学のために新しい物質を作り出している例がもう一つある。それは原子番号 43 のテクネチウムである。この元素には安定な同位元素はなく、みんな放射性同位元素である。中には半減期 10 万年というものがあるから、いったん作ると長い間そのままでいる。ただし作るには原子炉のやっかいにならなければならない。原子炉によれば容易に作れるとされている。このテクネチウムが、超電導の材料として特別によい性質を示すらしいのである。超電導というのは、極低温で特別な金属は電気抵抗が0になる現象である。原子炉の生産物がこのような研究の必需品になる日がくるかもしれない。

核分裂の発見は、人類に原子爆弾と放射能のおそれという禍いをもたらしている。しかし一方ここで述べたような利益もたくさんもたらしている。ものごとは簡単な考えによって結末をつけることはできない。



第7章 核融合反応

§1 核融合反応とは

1932年に英国のコッククロフトらによってリシウムと陽子による原子核反応(〈5-7式〉)

$^{3}\text{Li} + ^{1}\text{H} \longrightarrow ^{4}\text{He} + ^{4}\text{He} + 17.35 \text{ MeV}$

が発見されてから、このような反応は非常に多く見出されている。 これらの反応を利用してエネルギーをとり出し、動力として利用 できないかと、多くの人が考えたことについてはすでに述べた。 このような原子核反応はサイクロトロンなどの加速器を使って起 すのであるが、加速器を使ったのでは反応のエネルギーを動力に 使うことはとても不可能であることもすでに述べた。ラザフォー ドが原子核エネルギーを動力に使うことは不可能であろうと言っ たことがあるのはこのような事情によるのである。

しかし 1939 年に核分裂反応が発見されると、これまでに述べてきたように、原子核反応を動力に利用することが急速に実現した。リシウムと陽子の反応ではむずかしくて、核分裂反応によると核エネルギーの動力利用がなんとか可能になったのは核分裂反応による方が技術的に容易な面を持っているためである。

しかし、たとえ困難でも、リシウムと陽子の反応のような原子 核反応を使って原子核エネルギーを人類の生活のために利用する 方法はないだろうかと、物理学者も技術者もくふうと努力を続け ている。これが核融合反応の研究である。

核融合反応のいるいる 核融合反応といわれるものは何も〈5-7式〉の陽子とリシウムの反応だけを用いるのではない。第3章

§ 9で、原子核の結合エネルギーについて〔3-41 図〕で説明したように、核分裂反応ではウラニウムのような重い原子核が図の矢印 B のように二つに分裂すると、エネルギーが出てくる。これと反対に水素とかリシウムというような軽い原子核が図の矢印 A のように結合して重い原子核になると、これも結合エネルギーが大きい方に移るから、エネルギーが出てくる。

このときのエネルギーを利用しようというのが「核融合反応」である。軽い原子核が融合して重い原子核に変っていくときにあらわれるエネルギーを利用するので「融合」という言葉を使うのである。

核融合に利用される核反応にはいろいろのものがある。利用されるための条件としてはまず反応のエネルギー Q が大きいほどよい。しかし Q ばかり大きくても,起りにくい反応は困る。核融合に利用される反応では,衝突する二つの原子核が両方とも電荷を持っている点が,核分裂が電荷を持たない中性子によって起るのと違う。そのために核融合では第5章 \S 1 で述べたクーロン障壁が二つの原子核が近づくのをさまたげる。このことが,核エネルギーの動力利用において核融合を技術的にむずかしくしているのである。とにかく核融合反応ではクーロン障壁が低ければ低いほどよい。このためには Z (原子番号) の小さい原子核ほど都合がよいことになる。

Z の小さい原子核の反応としては太陽の中心で起っているとされている次のようなものがまず考えられる。 ${}_{}^{1}H+{}_{}^{1}H\longrightarrow {}_{}^{2}H+e$, ${}_{}^{2}He+h\nu$, ${}_{}^{2}He+{}_{}^{2}He+{}_{}^{1}H+{}_{}^{1}H$ 。 しかしこれらの反応を地上で起す可能性,つまり断面積がひどく小さいので問題にならない。

そこで核融合反応の利用の候補に上る原子核反応は次のような ものである。

 ${}_{1}^{2}H + {}_{1}^{2}H \longrightarrow {}_{2}^{3}He + {}_{0}^{1}n + 3.27 \text{ MeV}$ (5-10 式)

 $^{3}\text{H} + ^{2}\text{H} \longrightarrow ^{4}\text{He} + ^{1}n + 17.59 \text{ MeV}$ <7 - 3 ₹>

%He+;H → %He+;H+18.35 MeV 〈7-4式〉

 $^{\circ}Li + ^{\circ}H \longrightarrow ^{\circ}He + ^{\circ}He + 22.37 \text{ MeV} \qquad \langle 7-5 \rightrightarrows \rangle \quad (\langle 1-3 \rightrightarrows \rangle)$

これらの反応をサイクロトロンなどの加速器を使って実現する ことは容易である。しかしそれでは核エネルギーを利用すること はできない。ではどうするのか、つまり核融合に成功するにはど うすればよいか。あとで述べるように、実ははっきりとしためど は立っていないのである。地球上で、われわれが生活していると ころで核融合反応を実現するのはいまのところむずかしい。しか し、太陽のような大きい天体の中心では、中心での重力による圧 力が大きいことのために、核融合反応が起っている。太陽の熱の 源は実は核融合反応なのである。

水素爆弾 核融合反応を地球上で実現することはいまのところ たずかしいといったが、一つの例外がある。たずかしいというの はエネルギーを少しずつ制御された形でとり出すのがむずかしい というのであって、原子爆弾のように制御の必要なく、あとは野 となれ山となれのやり方ならば、核融合反応は実現しているので ある。それは水素爆弾である。

水素爆弾は、重水素、3重水素(沿)やリシウム6(Li)を混合 させたものに核融合反応を起させるといわれている。このときに は $\langle 7-3$ 式 \rangle $\langle 7-5$ 式 \rangle の反応を利用することになる。また、重 水素核と重水素核の間の反応〈7-1式〉〈7-2式〉も起る可能性 もある。このときに生まれる。H, Heはさらに重水素核と反応し て〈7-3式〉〈7-4式〉のものが起ることになる。

核融合反応を起させるためには、あとで述べるように、物質全 体の分子の運動を非常にはげしくしてやる必要がある。このとき の平均の運動のエネルギーを温度に換算すれば1億度以上になる ものである。このような温度にすれば〈7-3式〉〈7-4式〉の反 応が次々と起り、自らの温度を維持しながら反応が進み、エネルギーを外に吐き出す。

重水素,3重水素,リシウム6の混合物の温度を,はじめにこのような高温にするのには、ふつうの原子爆弾を使う。たとえてみれば、ガソリンと空気の混合物が多量にあり、それにマッチで火をつけるようなものである。マッチ1本がふつうの原子爆弾であり、ガソリンの方はいくらでも多量に用意できる。水素爆弾の破壊力の大きさがうなずけるというものである。

核融合反応の有利さ 実現できるといっても水素爆弾のようには なはだ物騒なものはありがたくない。核融合反応が制御でき、少 しずつ、われわれが利用できる形でエネルギーを供給できるよう になれば、それこそ「ありがたい」ことになる。さてそれができ るようになったとして、そのありがたさを考えてみよう。

核融合反応の主な燃料は重水素である。重水素は重水の形で水の中にある。重水を水から分離することは少し面倒なことであるとしても、とにかく水は 0.015 % の重水を含んでいる。原子炉の減速材のところで、重水は値段が高いといったが、核融合反応が成功してこれを燃料とすることを考えれば、安いものである。水の中に 0.015 % だけ含まれるといっても、海水の莫大な量を思えば、石油、石炭、核分裂燃料にくらべて、文字通り無尽蔵といえる。一つの推定によれば、人類にとって必要なエネルギーを実に10万年支えるということである。核融合反応が実現すれば、それこそエネルギーについては人類は「左うちわ」ということになる。ただ、重水を水から分離し、それによって核融合を起すために働く技術者の数とその仕事は、増していく一方であろう。

核融合反応が核分裂反応にくらべてたいへんにぐあいのよいことがもう一つある。それは核融合に利用される核反応のどれをとってみても、反応のあとに残る原子核が放射性同位元素でないことである。この点が核分裂反応とたいへん違う。無尽蔵の燃料で

無尽蔵のエネルギーを利用しても、公害を心配しなくてよいので ある。

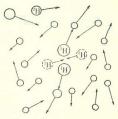
こんなわけで、核融合反応によるエネルギー利用がほんとうに 実現すれば、こんなうまいことはないといえる。世界の物理学者 や工学者が、核融合反応の実現に非常な熱意を示し、大規模な研 究をはじめてももっともなことである。しかし、これを地球上で 実現することは、いまのところ容易ではないのである。

核融合反応を起す――その原理

核融合反応を持続的に起すためには、「7-1図」のように原子 核がはげしく動きまわり、衝突するときに核反応を起しやすいよ うにする。はげしく動きまわるといっても、このエネルギーをク ーロン障壁を越えるほど大きいものにすることはむずかしいが, 衝突したときにトンネル効果によってある確率で反応が起るよう にするわけである。

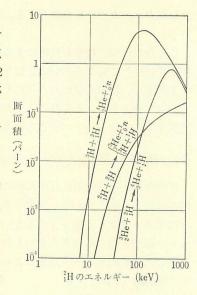
核反応によってあらわれるエネルギーは反応粒子の運動のエネ ルギーになる。この反応粒子が、反応前の原子核に衝突して、こ の運動のエネルギーを大きくする。つまりその温度を上げる。反 応が出発するときの粒子のエネルギーがあまりに小さいと、反応 の起る確率はあまりにも小さい。エネルギーがある値になると、 反応もひんぴんと起るようになり、発熱が大きくなるから、未だ

反応しない粒子のエネルギーも大きく なり、さらに反応が起りやすくなる。 このようなわけで,核融合反応を持続 させるためには、 反応前の粒子のエネ ルギーをある値以上にする必要があ る。つまり温度を上げる必要がある。 そして問題は、どのようにしてこのよ うな高温を作り出すかということにな 7-1図 Hがはげしく動きまわる



るの

発生するエネルギー 核融合 反応を起すときにまず出発点となるのは、〈7-1式〉〈7-2式〉〈7-3式〉などの反応が起る断面積の大きさである。これらはクーロン障壁をトンネル効果で通過する反応で、その断面積は量子力学によって計算できる。この計算の結果と実験結果を組み合わせた結果を〔7-2図〕に示す。図の 出+出 反応は〈7-1式〉と〈7-2式〉の反応を加えたもので 田のエネルギーが 15 keV で断面積が 10-4 バーン



7-2図 断面積の大きさ

であったものが、100 keV では 3×10^{-2} バーンになっている。 2 H+ 2 H の反応では、7 keV ですでに 10^{-4} バーンとなり、あとは急激に増大して、100 keV では 5 バーンになっている。 2 He+ 2 H の反応ではエネルギーがやや大きくなってから断面積が大きくなるが、その増大のようすは 2 H+ 2 H 反応に似ている。

この断面積を使って反応が起る数を求め、発生するエネルギーを求めることができる。走りまわる ${
m H}$ の平均の速さを v cm/sec としよう。また相手方の原子核が 1 cm³ の中に n_2 個あるとする。そうすると ${
m H}$ は 1 秒間に n_2v 個の原子核の中を通りぬけるので、核反応を起す断面積が σ cm² ならば、一つの ${
m H}$ は 1 秒間 n_2v の個の反応を起すことになる。1 cm³ の中にある ${
m H}$ の数が n_1 ならば、1 cm³ の中で 1 秒間に起る核反応の数は $n_1n_2v\sigma$ 個となる。一つの核反応で出てくるエネルギーを Q ジュールとすれば、

1 cm3 の中から1秒間に出てくるエネルギーは,

核反応によるエネルギー発生 = $n_1 n_2 v \sigma Q / \text{cm}^3$.sec. ジュール 〈7-6式〉

となる。この式の中のσは[7-2 図]で求められ、一つの反応で 発生するエネルギー Q は〈7-1式〉……〈7-5式〉に示されてい る MeV 単位をジュールに直せばよい。しかしvはどうなるだろ うかっ

核反応が起るためには、[7-1図] でもわかるように、²H など の粒子は 10 keV 以上になる必要がある。それより小さいエネル ギーでは反応が起る確率はあまりに小さい。 出などの粒子がこ んなエネルギーになると,原子核と電子の間の原子としての結合 は破れてしまう。水素では 50 eV でも原子核と電子はバラバラ になる。まして 10 keV では原子核と電子はもうつながっていな い。このようなありさまはもう気体とはいえない。正の電荷を持 つ粒子と, 負の電荷を持つ粒子が, 同じ割合で混合している状態 になる。このような状態を「プラズマ」とよんでいる。

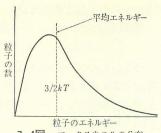
このように核融合反応は物質のプラズマ状態でないと行なわれ ないわけで、いまプラズマの研究について科学者が大きい努力を はらっているのはこのためである。といっても,研究の意欲は, 核融合利用のためばかりでなく、自然現象に対する基礎的な関心 によってかきたてられている面も多い。というのは、ふつうは物

質の原子が原子らしく存在して, そ の集合体としてとらえられるのに対 して、プラズマは原子としての秩序 がすでに乱れているから, ふつうの 物質とはまるで違った物質というこ とができるからである。ふつうとは 違ったものに対して強い関心を持つ のは、 自然科学者の共通な態度であ

7-3図 プラズマ

るといえる。

プラズマの状態を概念的に図に書くと [7-3 図] のようである。 これを気体にたとえると、気体の分子は電気的に中性であるから分子と分子が近づき、いわば"こつん"と衝突するまで互いに力は働かない。しかしプラズマでは粒子



7-4図 マックスウエルの分布

がみな電荷を持っているから、遠距離でも互いに力を及ぼし、押し合ったり引き合ったりする。しかし衝突によってある粒子のエネルギーは大きくなり、あるもののそれは小さくなり、これを繰りかえしてあるエネルギー分布を持つであろう。そのエネルギー分布は中性な分子のあつまりの場合とほとんど同じであろうと考えられ、実際にそうであることが観測によってたしかめられている。この分布はマックスウェルの分布とよばれ、「7-4図」にそれを示すが、広い範囲に分布し、分布の山の頂上よりエネルギーが少し大きいところに平均エネルギーがある。その平均のエネルギーは第3章§5で述べたように(3/2) kTであって、T は気体や粒子の集団の絶対温度、k はボルツマンの定数である。

粒子のエネルギーは運動のエネルギー $mv^2/2$ であり、これの 平均がみんな (3/2)kT に等しいから、プラズマの中で正電荷を 持つ原子核は重いのでその速さは比較的に小さく、負電荷を持つ 電子は軽いのでその速さは大きい。

さて核融合反応が進行するためには、「7-2図」の断面積からわかるように、プラズマの中の原子核のエネルギーは 10 keV を越える必要がある。プラズマの中の原子核のエネルギーは [7-4図] のような分布をしているので、比較的にエネルギーが大きい部分の原子核が反応を起すと考えてもよいが、ひとまず平均のエネルギーを持つものが核反応を起す役と考えよう。このようにし

てもこれからの結論は変らない。

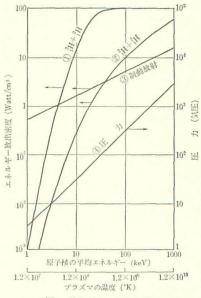
平均の運動のエネルギーは (3/2)kT とすべきであるが、習慣にしたがって kT として考えると、10 keV の平均エネルギーは温度としてどのくらいに相当するであろうか。 0° C、つまり絶対温度 273° K は 0.024 eV であることを考えると、これは非常に高い温度になる。keV と絶対温度の換算は次の式になる。

 $1 \text{ keV} = 1.16 \times 10^{7}$ °K 〈7 - 7 式〉

これによると 10 keV は 1 億度, 100 keV は 10 億度になる。核融合反応を持続するためには、プラズマの温度をこのように高めなくてはならない。この意味で、高温のプラズマによって進行する核反応を「熱核反応」とよぶことが多い。

「熱」とか「高温」といっても、1億度という数字はわれわれの経験のはるかに外である。このような高温を作り、それを保持するということは、もちろんひどくむずかよりに、地上で核融合反応を起すことが困難である理由のうち大きいものはこれである。

これで、プラズマの温度を仮定すれば原子核の平均のエネルギーがわかり、発生熱を与える〈7-6式〉の中の速さvを求めることができる。次に



7-5図 熱核反応の特性と制動放射 (反応粒子の密度n=10¹⁵/cm³)

なお [7-5 図] の曲線④はプラズマの圧力である。 1 cm^3 の中に 2 種の分子があり、その密度が $n=10^{15}/\text{cm}^3$ ならば、常温ではその圧力は 1 気圧の 1 万分の 1 である。しかし、その温度が非常に高いために 100 気圧くらいになっている。

プラズマからのエネルギー損失 プラズマの温度と密度がわかれば、発生するエネルギーがきまってくる。問題はその温度を持続できるかということである。このような高温のプラズマからは熱がどんどん逃げていくからである。

高温の物体から放射の形で熱が逃げる。放射は物質を構成している原子の中の電荷がはげしく振動するために、ちょうど放送局のアンテナの中を電子が振動して電波が出るのと同じ理屈で電磁波の形で出るものであった。いま考えているものはプラズマであるから、これから出てくる放射は、ふつうの物質の場合と違う。正や負の電荷を持つ粒子が自由に飛びまわっているからである。このときに、もっとも多くのエネルギーを放出するのは、電子が走りながら原子核に近づき、大きい引力をうけて方向を変えるときに、電荷がはげしく速さや方向を変えるときに電磁波が放射されるのと同じ原理で(第2章§8参照)、エネルギーを放出することが第1に目立つ。このようにしてエネルギーを放出することを「制動放射」とよんでいる。

この制動放射を計算したものを $[7-5 \ \ \ \]$ の曲線③に示してある。プラズマの密度をやはり $n=10^{15}$ /cm³ としている。プラズマの温度が上昇するにつれて制動放射が増すが,その増し方は曲線①と②の核反応によるエネルギー放出の増し方よりもゆるい。核反応によるエネルギー放出よりも制動放射による損失が大きければ,プラズマの温度はどんどん冷えてしまう。図で見ると〈7-3 式〉の反応の場合プラズマ粒子の平均エネルギーが 4 keV 以下,〈7-1 式〉〈7-2 式〉の反応の場合 40 keV 以下では,プラズマはどんどん冷えてしまって核反応は持続しない。これ以上の平均エネルギーにしなくてはならない。温度にすれば〈7-3 式〉反応では 6×10^7 °K 以上,〈7-1 式〉〈7-2 式〉反応では 4×10^8 °K 以上にしなければならない。

プラズマからエネルギーが失われる原因はこのほかにある。プラズマになっても、電子を失った原子がその電子の全部を失って原子核がまったくの裸になっているとは限らない。いくらかの電子を抱きかかえていれば、イオン化した原子であって、これに走っている電子が衝突すれば、このイオン化原子を励起してふつうより高いエネルギー準位にもちあげる。この励起エネルギーは電磁波の形で放出される。この損失はプラズマの中に酸素や窒素のような原子番号の大きい気体が不純物として含まれるとひどく大きくなる。このような損失もあるから、核融合反応の持続のために必要な温度は、[7-5 図]で制動放射だけからきめたものより高くなる。

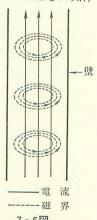
プラズマからのエネルギー損失と核反応による利得をこのように考察すると、核融合反応を起すためには、プラズマの粒子密度 $n=10^{15}$ /cm³、温度 $1\times10^8\sim1\times10^9$ °K を目標とする必要がある。このような密度はプラズマの持続時間を 1 秒程度とした場合であるが、持続時間がもっと短いときに、さらに高密度にする必要がある。持続時間を τ とすれば、 $n\times\tau$ の値が核融合 反応の可能性

の目安とされている。

§3 核融合反応を起す——その方法

核融合反応を起すためのプラズマの温度は1億度以上である。これは重大な困難の原因である。水素や重水素のプラズマを作ろうとすれば、空中では酸素や窒素があって不可能であるから、まず真空の容器を作り真空の中に水素や重水素などを適当に入れて何らかの方法でプラズマにする。さてプラズマの温度が1億度とすると、この温度に耐える真空容器の壁が必要である。1億度になって熔けもせず、霧のように飛び散ることのない物質は存在しない。実際は3000度に耐える物質もなかなかないのである。その温度の1万倍以上の温度に耐える物質はとても望めない。真空容器の壁が熔けないまでも、プラズマのために温度が少しでも上って酸素のような原子番号の大きい気体を放出すると、プラズマからのエネルギー損失は制動放射の形でもイオン化原子の励起の形でも、どんどん大きくなってしまう。温度が上ったときに気体放出が少ない材料というものがなかなかない。

さらに困難なことは、「7-5図」でわかるように、核融合反応を起すような密度と温度のプラズマの圧力は100気圧くらいになる。1億度の高温と100気圧の圧力に耐える物質、そんなものはまずないから、ふつうの壁でプラズマを封じ込めることは不可能である。それでもなんとか必要な密度と温度のプラズマを実現しようという願いを棄てないとすると、何らかのくふうをしなければならない。そのために試みられているのは、磁界によって封じ込めようとする方法である。これも容易なことでなく、未だ成功していないが、試みら

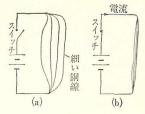


7-6図ピンチ効果

223

れている方法について述べよう。

ピンチ効果 磁界を使ってプラズマを閉じ込め、壁にさわらないようにするくふうとしてまず考えられたのはピンチ効果を利用する方法であった。
[7-6図] のように、電流が管の中を流れていると磁界を作り、その磁界に



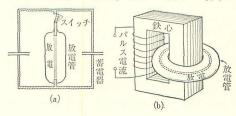
流れていると磁界を作り、その磁界に 7-7回 ピンチ効果の説明 よって電流の他の部分が力をうける働きで電流は互いに近よって

このことは、2本の平行な針金に強い電流を流すと、電流の方向が同じならば2本の針金は引き合い、反対ならば斥け合うことで了解できる。また $[7-7 \, \boxtimes]$ (a) のように、電流が流れていないときには離れている細い銅線が、電流が流れることによって、(b) のように1本にからみ合うことからもわかる。

プラズマの電流が、このような働きで狭い部分にあつまる現象を「ピンチ効果」という。核融合反応を持続するには 100 気圧もの圧力が必要である。このような大きい圧力で拡がろうとするプラズマを抑え込むためには、強い磁界が必要である。強い磁界を作るためには、強い電流——1000 万ァンペアもの大電流が必要とされている。このような大きい放電電流を流す方法の例を [7-8 図] に示してある。(a) は大きい蓄電器に貯えられた電荷をスイッチを通じて瞬間的に放電する方法である。なるべく短い時間の

間に放電させるため に、蓄電器のならべ 方、導線の太さとそ の張り方、スイッチ の構造まで、いろい ろなくふうをする。 しかし、この方法で

くる。

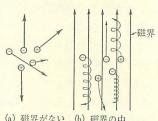


7-8図 ピンチ効果による放電

も未だ核融合反応を起すことには成功していない。大きい電流を 流すことはできても、未だ不充分なのである。また放電は壁から 離れているが、電極にはつながるわけで、プラズマの高温が電極 に向って失われるおそれがあり、さらに電極からとび出す原子は 大切なプラズマに入って、制動放射などの損失を大きくするであ ろう。(b) のような放電管を使えば、電極はないから、この困難は なくなる。この型の放電管は変圧器の2次コイルのところに、鉄 心をとり巻くように置いてある。変圧器の2次コイルを短絡すれ ば大電流が流れるように、放電管の中に電流を流すことができる。 1次コイルにはふつうの交流と違ってパルス電流を流して放電を パルス的に起す。このやり方では電極による困難はないが、放電 がなかなか安定に起ってくれない。放電が構にまがったり涂中で ふくれ上ったり、次々と困難が起って、未だ核融合反応を起すこ とには成功していないのである。

ステラレーター ピンチ効果を使うやり方は、プラズマによる電 流自身による磁界を利用するのであるが,「ステラレーター」とい われるものは、そればかりでなくて、外のコイルが作る磁界の助 けも借りようというものである。[7-9 図] (a) では、磁界のない ところで電荷をもつ粒子がいろいろな方向に動いている。(b)のよ うに磁界の中では、磁界の方向に直角な運動はみんな円運動にな る。磁界の方向への運動は円運動にならないでそのままであるか

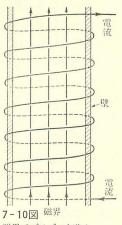
ら,図のようにネジのようなスパイ ラル運動になる。ちょうど磁界の方 向に動いている粒子はこのまま運動 していく。その結果, ほとんどみん なの粒子が磁界の方向に運動するこ とになる。そこで、外部から充分に 強い磁界を作ってやると、プラズマ (a) 磁界がない (b) 磁界の中 の電流は磁界の方向に流れることに



7-9図 電荷を持つ粒子の運動

なる。

「7-10図」のように、壁の外のコイル に電流を流して,管の軸の方向に磁界を 作ってやると、プラズマを磁界の方向に とじ込めて、壁にあたらないようにする ことができる。しかし壁が円筒状では, 電流は底や天井にぶつかるので、〔7-8 図](b)のようなドーナツ状の放電管を使 わねばならない。そうするともう一つの 困難が出てくる。というのは、電流はだ んだんと半径の大きい方に移る傾向があ り、しまいにはドーナツの壁にぶつかっ てしまう。これを避けるために、〔7-11



磁界でプラズマを導く

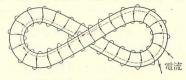
図]のようにドーナッ状の放電管を8の字のようにねじるのであ る。こうすると磁界の方向に沿って動いていく粒子が1まわりす るともとの位置にもどらない。この性質を利用してプラズマが壁 にぶつかることを避けることができる。放電管を8の字にねじる ことは1958年以前からアメリカのプリンストン大学で行なわれ ていて、「ステラレーター」という名でよんでいた。

「7-11 図〕はプラズマの道すじのための図であって、プラズマ 粒子に力を及ぼし放電をはげしく成長させるのは、図には書いて ないが、[7-8図](b) のような変圧器の原理を使うものが多い。

さて、これでうまくいくかというと、そうでない。やはり、プラ ズマの粒子密度が充分に成長する前に不安定が起る。不安定の種

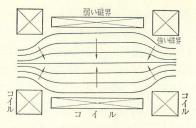
類はピンチ効果を利用する場 合と同じようなものである。

磁気鏡の方法 いままで述 べた方法では、プラズマが壁 にぶつかることを避けるため



7-11図 8の字型放電管

に、ドーナツ状の放電管を使った。これと違って磁気鏡の方法というのは、プラズマ電流が環にならないで、しかも壁にぶつからないでもどり、往復運動させるものである。壁ではなくて、磁界の強弱をくふうし



7-12図 磁気鏡の方法

て,プラズマを押しかえそうというのである。

[7-12 図] は磁気鏡の方法を示している。中央に弱い磁界のところを作り、両端のコイルを大きくし、大きい電流を流して磁界を強くする。そうすると磁界の方向は図のような形となる。電荷を持つ粒子が動くと、磁界の方向に直角な力をうけるので、図のように両端では粒子を中央に向って押すと同時に、いままで走ってきた方向にもどそうとする力が出る。それで、図の水平方向の速さがあまり大きくないものは押しもどされる。つまり鏡のように反射されるので「磁気鏡」というのである。磁気鏡の働きは左右の両端で行なわれ、プラズマのある部分はこの間にとじ込められることになる。このありさまで磁界を大きくして、プラズマを中心部分に押し込めたり、外部からエネルギーの大きい粒子を打ち込むなどの方法で、プラズマの温度を高くして核融合反応を起そうというのである。

アメリカの「DCX」、ソ連の「オグラ」とよばれている装置は この型に属する。

この型でも、[7-12図]の水平方向の速さの大きい粒子は逃げ出してしまう。また、残っている粒子が衝突し合っていると、どれかの粒子は大きい速さを持ってマックスウェル分布のエネルギーの大きい部分にいく機会があり、これは逃げ出してしまう。このために、プラズマの温度や密度を余裕を持って少し大きめにす

る必要があるといわれている。このような磁気鏡の方法も勉強し ている段階で、核融合を起すことには未だ成功していない。

核融合反応の将来 核融合反応を起すために充分なプラズマの密 度と温度を作り出すことは今のところむずかしいことを述べてき た。目標は、温度 $10^8 \sim 10^9$ °K, 密度 n と持続的間 τ をかけた もの nt~1015 であるのに、現在、世界でもっとも調子のよいもの で温度 107~108°K, nz~1013 である。

さて、いまのところ核融合反応の成功というゴールに到達する ことが容易であると考えている人はほとんどいない。これについ て有名な話は 1955 年にインドのバーバ (Bhabha, 1909 年生まれ。 数年前飛行機事故で死去)は、ジュネーブで開かれた第1回原子力 平和利用国際会議の議長として、核融合反応は20年後には実用 になるであろうと演説したことである。これを機会に、米、英、 ソ連などの国で、核融合反応を極秘のうちに研究していたものを 公開するようになった。3年あとの1958年に第2回の会議を開 き、各国の研究者が話し合ってみると、これはかなりむずかしい ものであることを認め合ったという。バーバの言ったのは「1955 年から20年という意味ではなかったはず」という口の悪い人も いる。

余談はさておき、いつの日にか核融合反応が実現したとして. そのとき、発生したエネルギーをわれわれの生活に役立てる方法 を考えてみよう。

核分裂反応による原子炉では、分裂片のエネルギーを温度に換 算すると 10¹¹ °K というようなたいへんな高温であるが、これが 核燃料の中を走ってその中の原子にエネルギーを与えても、小き ざみに与えるので、燃料自身の温度は何百度とか何千度とか、わ れわれが取り扱うことができる温度に保つことができ、これから 熱をとり出すことができる。

核融合反応では、燃料自身の温度が1億度になる。これに冷却

材を接触させて熱をとり出すことはできない。冷却材が蒸発する どころか、それを越えてプラズマになってしまう。核融合反応か ら出る強い放射をうけとめて熱をとり出すより仕方ないであろう。 このほか中性子も発生する。このエネルギーをうけとめる必要が ある。つまり放射や中性子の形式でとび出すエネルギーをとり出 すくふうをしなければならない。そのために、たとえば発電をす るとすれば非常な大型なものになるとされている。

一方,核融合反応では電荷を持つ粒子がとびまわるので, [7-9 図] (b) のようなスパイラル運動を利用して直接に電気エネルギーをとり出すことの可能性も議論されている。核融合反応から直接に発電するわけである。

直接に発電するにしても、放射や中性子のエネルギーを利用するにしても、今までにない技術の開発が必要である。核分裂反応の利用においては、熱中性子炉の利用だけではエネルギー資源が心もとないので、増殖炉を開発してエネルギー資源を100倍以上のものとしたいと考えられていることはすでに述べた。増殖炉の試運転はすでに成功しているのに、炉心の温度が今までより高く、冷却材に特殊なものを使うというだけのために、これから開発研究をしなければならないことは山ほどある。これに比較すると、核融合反応の方は、成功すれば人類のエネルギー資源は文字通り無尽蔵となるにしても、開発すべき技術の分量は気が遠くなるほどであるというか、どのくらいあるか見当がつかないというべきである。

科学技術の歴史を見ると、見当がつかないくらいむずかしいことが可能になることがよくある。核分裂の利用ばかりでなく、真空管やトランジスターの発明も、それまでは可能か不可能か見当もつかないことを可能にしている。ラザフォードがなくなる前に、原子核エネルギーが人間の生活に貢献することはあるまいと言ったというが、そのあと、2、3年のうちに核分裂が発見されて、現

在の原子力の利用が可能になっている。自然科学の幅広い研究の どこからか、思わぬ研究あるいは技術開発が行なわれて、現在の 困難をふきとばすことが将来あるかもしれない。自然科学の歴史 は、そのような思わぬ発見は自然科学の広い範囲に求めるべきで あることを示しているように思われる。現在核融合をめざして盛 んに行なわれているプラズマの研究はもちろん大切なものである が、他の範囲の研究から、思わぬ成果が出る可能性もあることに 留意すべきであろう。

§4 天体における核融合反応

繰りかえして述べてきたように地上で核融合反応を起して、エネルギーをとり出すことはいまのところむずかしい。しかし天体の中心では核融合反応が起っていて、太陽ではそれがエネルギーの源になっている。太陽くらい大きい天体では、その中央の部分は密度が大きく、温度の高いプラズマになっていて核融合反応が可能になっている。

地上で核融合反応を起すためには、高温に耐える容器の問題が重大であった。しかし天体では中心で核融合反応の起っている部分の外側にプラズマ状態の物質があり、その外に、熔けてはいてもふつうの状態の物質があるというように、連続的につながっているから、容器の心配もない。中央の部分は、天体の中の物質同士の間に働く万有引力によって非常な圧力で周囲から押えられているから、核融合反応を起したプラズマがとび散る心配もない。地球も天体の一つであるが、地球は小さいためにその中心でも核融合反応は起らない。次に太陽と地球の違いをもっとくわしく考えてみよう。

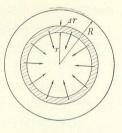
太陽と地球 核融合反応が、太陽の中心では起り、地球の内部では起らないのは、大きさと質量の違いによる。太陽と地球の質量と大きさは次のようである。

質量(M) 半径(R)

[太陽] 2.0×10³⁰kg 6.96×10⁵km

[地球] 6.0×10²⁴kg 6.4×10³km

天体の中心の圧力と温度を推定すれば、核融合反応が起るかどうかわかる。[7-13]図]で天体の半径をRとし、内部の半径rのところで厚さ Δr の球殻を考える。この球殻の中の物質がその外側にある物質からうける万有引力を数学を使って加え合わせ



7-13図 万有引力は天体の 中心に圧力を作る

ると消しあってしまう。それで球殻の中の物質からうける万有引力だけが残る。この引力で球殻の内部を押すから圧力が大きくなる。

いま,粗っぽい近似であるが,天体の密度が一様であるとしょう。この仮定によって出てくる結果は真実とは違うであろうが,ものごとの見当をつけるために役に立つ。一定の密度を ρ とすれば $\rho=M \left| \frac{4\pi}{3} R^3 \log/m^3 \right|$ となる。球殻の質量は $\rho 4\pi r^2 \Delta r$ である。球殻の内側の質量は $\frac{4\pi}{3} r^3 \rho$ であるが,この質量が中心にあつまったと同じような力を球殻がうけるから,球殻がうける力は,

$$\varDelta F = G \frac{\frac{4\pi}{3} r^3 \rho \times \rho 4\pi r^2 \varDelta r}{r^2} = G \frac{4\pi}{3} r \rho^2 \varDelta r \times 4\pi r^2$$

となり、この力が面積 $4\pi r^2$ に働くから、圧力は、

$$\Delta p = \Delta F/4\pi r^2 = G\frac{4\pi}{3}r\rho^2 \Delta r$$

となる。これを中心から周辺までの球殻について加えると中心の 圧力となる。この圧力を太陽と地球について求めると,

[太陽の中心の圧力] [地球の中心の圧力]

 $2.5 \times 10^{14} = 2.5 \times 10^{14$

 $=2.6\times10^{9}$ 気圧 $=5.6\times10^{6}$ 気圧

となる。たいへんに大きい圧力である。これは密度が一定とした

もので、これは乱暴な仮定である。実際は中心の密度が大きいた めに、圧力はここで計算したものは違ったものになる。

一方、温度と圧力との関係は次のようになる。 $1 m^3$ の中に粒子がn 個あり、粒子の質量がm、速さの2乗の平均が \overline{v}^2 であれば、気体運動論によると圧力pは、

$$p = \frac{1}{3}mn\bar{v}^2 \qquad \langle 7 - 8 \neq 1 \rangle$$

となる。粒子群の温度を T とすれば $\langle 3$ – 15 式 \rangle によって, $(1/2)m\bar{v}^2=(3/2)kT$ であるから,

$$p = nkT \qquad \langle 7 - 9 \rightrightarrows \rangle$$

となる。太陽も地球もその密度が部分によって変らないと仮定すれば、中心での粒子密度nを求めることができる。中心の粒子はみんな陽子であると仮定すると、〈7-9 式〉によって圧力から温度を求めると次のようになる。

陽子の密度 温度 [太陽] $10^{30}/\mathrm{m}^3 = 10^{24}/\mathrm{cm}^3$ 2×10^7 °K [地球] $4\times 10^{30}/\mathrm{m}^3 = 4\times 10^{24}/\mathrm{cm}^3$ 10^4 °K

太陽などでは密度が周辺と中心では大きく変っているために, 実際の密度はこの100倍くらいになっている。しかし太陽と地球とを比較して次のことがいえる。中心の密度は太陽と地球ではあまり違わないが,温度には大きい違いがある。この違いは太陽の質量が大きくて中心の圧力が大きいことからきている。粒子密度も温度も, \$2 で核融合反応について考えたものとは違う。しかし,太陽と地球の中心の温度の違いから,太陽の中心では核融合反応が可能であり,地球の中心では不可能であるとしてもうなずけることである。

地球の中心で核融合反応が起らないと同じように、他の惑星や 月の中心でも起らない。また太陽のような大きい天体では核融合 反応が可能であっても、その大きさによって圧力と温度が違うか ら,進行する反応の種類と速さに違いがあるであろう。それによって星の活動状態に違いが出てくることになる。

陽子-陽子チェイン 太陽の中心の密度や温度では、次のような一連の反応によって水素がヘリウムに変化しているとされている。太陽の中心の物質の大部分が水素であるから、この反応が起るわけである。

この一連の反応を「陽子 - 陽子チェイン」とよんでいる。陽子 - 陽子チェインでは結局水素がヘリウムになったもので、次のように書くことができる。

$$4_{1}^{1}H \longrightarrow {}_{2}^{4}He + 26.73 \text{ MeV}$$
 〈7 - 11 式〉

陽子 - 陽子チェインが進行する速さについて、もっとも大きい 隘路は最初の水素から重水素ができる反応である。陽子と陽子の 間のクーロン障壁は小さいので比較的に低温でも反応が進むとし ても、それでもこの反応の進行はおそい。一つの水素がこの反応 を起す確率は 100 億年に 1 回くらいである。それでも、陽子 - 陽 子チェインの進行によって莫大なエネルギーが発生するのは、太 陽に存在する水素の量が莫大であるからである。

太陽に存在する水素が燃え切ってしまうには 100 億年かかるとされている。太陽は生まれてから約50億年と思われているから、これから50億年は太陽の燃料は大丈夫ということになる。

炭素サイクル ある天体では、温度や密度が太陽よりやや大きいと、次のように、「炭素サイクル」とよばれている一連の反応が起るとされている。わずかに存在する炭素を触媒のようにして反応が進んでいく。この炭素サイクルはアメリカのベーテと西ドイツのワイチェッカーによって提案されたものである。この反応では炭素などと水素原子核の間のクーロン障壁が〈7-10 式〉の

233

反応より大きいから、炭素サイクルは陽子 - 陽子チェインよりも 高温が必要である。

$$^{12}_{7}C + ^{1}_{1}H \longrightarrow ^{13}_{7}N + h\nu$$
 $^{13}_{7}N \longrightarrow ^{13}_{6}C + e^{+}$
 $^{13}_{7}C + ^{1}_{1}H \longrightarrow ^{14}_{7}N + h\nu$
 $^{14}_{7}N + ^{1}_{1}H \longrightarrow ^{15}_{8}O + h\nu$
 $^{15}_{8}O \longrightarrow ^{15}_{7}N + e^{+}$
 $^{15}_{7}N + ^{1}_{1}H \longrightarrow ^{16}_{6}C + ^{4}_{2}He$
 $(7 - 12 \implies)$

この一連の反応は結局のところ〈7~11 式〉と同じように、4個の水素が1個のヘリウムに変化してエネルギーを放出している。

陽子 - 陽子チェインにしても炭素サイクルにしても、結局へリウムが作られる。このヘリウムが衝突してさらに重い原子核に結合していくためには、さらに高温が必要である。

さて、約50億年たって太陽の中心部の水素が燃えつきたときにはどうなるだろうか。熱の発生がないから温度は下り、圧力が下るために太陽の物質は中心を目がけて沈んでいく。一方、周辺部では炭素サイクルの反応が起って温度が上り、全体の温度が一様になる。その結果、周辺部が稀薄になり、非常に広い範囲に広がる。推定によると、金星あるいは地球のあたりまで広がってくるとされている。このときは、温度が比較的に低いので、赤い色の光を出し、形が大きいので「赤色巨星」とよばれる。

赤色巨星の状態で、物質の一部を遠方に吹きとばすことがある。これは新しい天体になる。一方、中心に沈んでいった物質は温度と密度が大きくなる。温度が1億度くらいになるとヘリウムが融合して重い原子核になる。このときには炭素その他の重い原子核が作られていく。温度がさらに上って40億度くらいになると、われわれの知っているほとんどすべての原子核が作られ、〔3-41図〕の結合エネルギーのもっとも大きいものが、もっとも多量に存在している。核融合反応がこのありさままで進展すると、天体

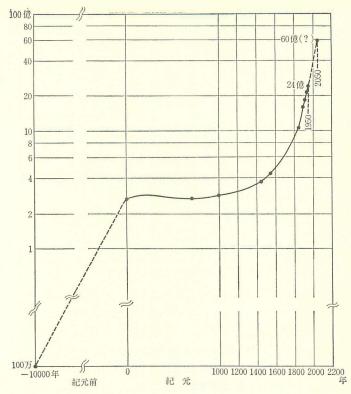
の中心ではふたたび熱の発生がなくなり、質量は中心に向って落ちていく。そして万有引力の位置のエネルギーは熱に変化して温度が上る。このとき天体の周辺に燃料となる原子核が未だ残っていれば、爆発的に反応が進み、太陽よりもひどく輝きの大きい星になる。これが「超新星」である。超新星の爆発のときには、多量の中性子が発生して、ウラニウム、トリウムなどのもっとも重い原子核が作られるとされている。

このように、天体の進化と活動は、原子核反応と深い関係がある。原子核反応をエネルギー源と考えて、天体の活動が説明できるわけである。一方、太陽は、われわれの地球の温度を保つ熱源となり、また植物が育つエネルギー源になっている。このようにわれわれの生活に深い関係のある太陽の熱源は原子核反応であって、原子力とよんでもよいものである。

§5 世界のエネルギー資源

核分裂反応も核融合反応も、世界のエネルギー問題に深い関係があるので、ここでエネルギー資源について簡単に述べよう。エネルギー問題の将来を考えるためには、将来、人類がどのくらいのエネルギーを必要とするか、また、天然にどれだけのエネルギー資源があるかを推定しなければならない。これを正確に行なうのは容易なことではない。以下主としてパトナム氏(P. C. Patnum; Energy in the Future、邦訳『エネルギー問題の将来』吉崎英男訳、商工出版刊)によって説明しよう。

世界人口とエネルギー消費量 パトナム氏はまず世界人口の将来の推定を行なっている。[7-14図] はその結果であって、過去の世界人口をしらべ、その変化と社会的要因とを比較し、将来の社会的問題を想像している。世界の人口の変化をみると、紀元前1万年には約100万と推定されているそうである。それが紀元1年には約2.7億となり、紀元1300年頃まで変化しなかったが、そ

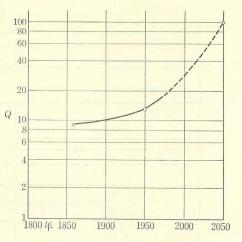


7-14図 世界人口のうつりかわり(パトナムによる)

のあと増加の傾向が著しい。1300年はいわゆる文芸復興のときにあたる。そのあと1600年から1700年にかけて、人口増加の傾斜が大きくなっている。この頃は実証的な近代科学が発達したときに相当する。1900年になると、さらに増加の傾斜は大きく、1950年には約24億になっている。この曲線を簡単に延ばせば世界人口は2050年には50億ないし80億となる。これをさらに正確に予測することは不可能だとパトナム氏は述べている。これ

から行なうエネルギー需要の予測では, 2050年に世界人口 は60億となるとし よう。

さて、この人口が 1人あたりどれだけ のエネルギーを消費 するかを知れば、エ ネルギーの需要がわ かる。[7-15図] は 世界の人類がその年 までに消費したエネ ルギーの量を加えた ものを示している。



7-15図 世界のエネルギー消費の加算量

- *1人あたりの消費量は1年に3%ますとする
- *2050年の世界人口は60億とする(パトナムによる)

人類は 1860 年までに、9Q だけのエネルギーを消費したとされている。ここに Q というのはエネルギー問題を論ずるときによく使う単位であって、

 $1\,Q=10^{18}\,\mathrm{Btu}\,(\mathrm{British}\ \mathrm{Thermal}\ \mathrm{Unit})$

 $1 \text{ Btu} = 2.9 \times 10^{-4} \text{kWh} = 1.06 \times 10^{3} \text{ s} = -10^{-4} \text{kWh}$

 $1Q = 2.9 \times 10^{14} \text{kWh} = 1.06 \times 10^{21} \text{ s.s.} - \text{N}$

によってきめられている熱量である。

1860 年頃は世界で 100 年に 1.0Q くらいを消費していた。ところがそのあと 100 年,つまり 1950 年までに 4Q も消費していて,そのときの傾斜では 10Q の割合になっている。

1950 年以後の約 100 年間の推定については、次のようにしている。まず世界人口は 2050 年には 60 億になるとする。また、1人あたりのエネルギー消費量は 1年あたり 3 % だけ増すとする。そうするとエネルギーの需要量を加算したものは図の点線となり、

2050年には100Qに達する。これによると1950年から2050の 100年間に用意しなければならないエネルギーは約850である。 実に1950年までに人類が消費した全エネルギー13Qの7倍に 近い。

さてこれだけのエネルギーがどこに用意されているだろうか。 エネルギー資源 エネルギー資源としては、まず石油、石炭、木 材、水力発電などが考えられる。この中で、石油、石炭などは地 下に貯えられていて、消費すればなくなってしまうものである。 しかし、木材、水力発電などのエネルギーでは事情が違う。木材 は切りとってからあとで植林などによって育てることができるし、 水力発電では、高地に雨が降ることが繰りかえされる限り、いつ までも利用できて、なくなってしまうことはない。石油などをパ トナムは資本エネルギーとよび、木材などを所得エネルギーとよ んでいる。

[7-1表] は石炭などの資本エネルギーの世界における 埋蔵量 を示すものである。石炭の埋蔵量については、1913年に開かれ た第12回万国地質学会議で推定されたのがはじめてのことで、 世界には180Qに相当するものが埋蔵されているとされた。しか し、この中で採掘可能なものがどれだけあるかという推定が、そ のあとで行なわれた。〔7-1表〕は現行価格の2倍以下で採掘で きるものをあつめたものである。石炭、石油、頁岩、タール砂を加 えて、エネルギー量として 27 Q になっている。このような推定

はむずかしいので、不正確な面 -があることはやむを得ないとし ても、27 Qでは、これから100 年の間に必要な85Qに対して たいへんに不足であることは明 らかである。

次にパトナムのいう所得エネ

石	炭	21.0Q
石油·天然	然ガス	5.0
油母〕	頁 岩	1.0
夕 一)	レ砂	0.2
合	計	27. 2

7-1表 採掘可能な埋蔵量

^{*} 現行価格の2倍以下で採掘可能なもの。パ トナムによる

ルギーについて考えよう。[7-2表] は太陽熱利用などの所得エネルギーをこれからの 100 年間にどのくらい利用できるかを示したものである。

これらのエネルギーは直接または間接に太陽から来るエネルギーに関係している。太陽から地球に到達するエネルギーは1年間で.

エネルギー源	100年間の世界生産	
太陽熱利用	5 Q	
燃材	1.4	
農 産 廃 物	1.0	
水力	0.6	
風力	0.1	
太陽熱利用発電	0.05	
熱帯水域の温度差	0.05	
合 計	8.2	

7-2表 所得エネルギー源 (パトナムによる)

地球の外圏に到達する分 5,300~Q 地表まで到達する分 3,200~Q 陸地面に到達する分 840~Q

という莫大なもので、陸地に到着するものは年間840Qになる。

もしも、これの全部を人類のために利用することができれば、100年間には84000Qとなって、これからの100年間の不足分の1000倍にもなる。残念なことに太陽エネルギーの利用効率はたいへんに低いもので、[7-2表]のように100年間に利用可能なものは全体で約8Qであるから、利用率は1万分の1にすぎない。[7-2表]のうち、太陽熱利用は、水を温めたり炊事したり、または暖房に利用するもので、これが100年間に5Qになると推定している。燃材は木材などを燃焼するもので、農産廃物の中には牛糞の利用も入っている。これらのものは農畜を主業とする人たちがよく利用するものであるが、広く考えると、太陽エネルギーによる同化作用によって植物に貯えられた繊維などの含水炭素を燃やしているものであるか、または植物を食べた動物の排泄物などを利用しているわけで、出発点はみな太陽エネルギーである。そういえば、[7-1表]の資本エネルギーの中の石油や石炭なども過去の動物や植物が堆積し変化したものであるから、これも過

去の太陽エネルギーによって生まれたエネルギーである。

太陽熱が同化作用によって植物や動物のエネルギーに変化しているのは、地上に到達している太陽エネルギー 840Q のうち 0.4 Q だけであるとされている。この効率をあげるためには植物の改良、植林計画の改善などが必要であろうが、その一つの方法として特殊な緑藻 (クロレラ) の栽培が考えられている。クロレラの特殊な品種をさがしあてれば、画期的に太陽熱利用の効率をあげることができるであろう。しかし、現状では、クロレラ栽培はエネルギー資源としてははなはだ高価である。

3番目の水力発電はエネルギーとしては比較的にわずかである。 これらを加えて、所得エネルギーは 8.2Q となる。しかしパトナムはこれだけの所得エネルギーをこれからの 100 年間に利用しようとすれば相当のコスト高になるであろうとしている。

核燃料への期待 資本エネルギーと所得エネルギーを加えて35Q であり、これからの100年のためには50Qが不足している。このようなわけで核燃料に期待があつまる。

核燃料としては、 $1 \log 200$ ドル以下の費用で採掘できるものとしてウラニウム 2500 万トン、トリウム 100 万トンが埋蔵されていると推定されている。ウラニウムが大部分であるから、ウラニウムだけについて考える。この中に 0.7% 含まれている 295 U だけを核燃料として利用できるとし、しかも実際には効率を考慮してその中の 1/3 だけが利用できるとしてみる。 $\langle 5-15$ 式〉によって 235 g の 235 U から 1.87×10^{13} ジュールのエネルギーが出る。それで 2500 万トンのウラニウムからとり出せるエネルギーは、

それで2500 万トンのウラニウムからとり出せるエネルギーは、
$$\frac{2.5 \times 10^7 \times 10^6 \times 0.7 \times 10^{-2} \times \frac{1}{3}}{235} \times 1.87 \times 10^{13} = 4.6 \times 10^{21} \circ 1.87 \times 10^{13} = 4.30$$

となる。これではこれから 100 年のエネルギーとしてはたいへん 不充分である。 このために増殖炉によって 238 U の利用が有効になる。増殖炉に成功すれば、 2500 万トンのウラニウムの $^{99.3}$ %の 238 U が利用できるので、 235 U の場合と同じ計算をすれば、

$$4.3 \times \frac{99.3}{0.7} = 615 Q$$

のエネルギーが得られる。これはこれからの 100 年の不足分にとって充分なばかりでなく、石炭の埋蔵量の 30 倍、石油および天然ガスの 100 倍になっている。

これで、これからの100年はエネルギーについては安心といえる。ただし増殖炉の技術にわれわれ人類が成功する必要がある。 成功の見込みはあるといえるが、科学者と技術者は大きい努力を しなければならぬであろう。

これからの100年間の人類のエネルギー収支計画の試案の一つは〔7-3表〕になるであろう。これでは核燃料の埋蔵量の約1/10を利用することになる。それにしても増殖炉による298Uの利用を行なう必要がある。もう一つ、このエネルギー計画が持っている注意すべき面がある。それは石油、ガソリンなどの地下燃料に依存している自動車、船、暖房などを、電化するか、または核エネルギーを直接に使用するように変換する必要があることである。船の大部分は原子力船になり、交通機関も大幅に電化する必要があろう。このようにエネルギーの利用形態にも変化が起り、そのための技術開発も必要であろう。つまり、将来のエネルギー革命にともなって、工業技術のすがたも一変するであろう。

核融合反応に成功すれば 増殖 炉に成功すれば,人類のこれか

ちの 100 年間のエネルギー計画 はなんとかなり、さらに余裕が あることがわかった。その上に

支出		85 Q
収入	地上所得エネルギー 残 存 地 下 燃 料 核 燃 料	10 Q 20 Q 55 Q

もしも核融合反応に成功すれば 7-3 表 1950~2050 年のエネルギー収支

どうなるであろうか。核融合反応としては重水素による $\langle 7-1$ 式 \rangle の反応を代表として考えよう。 $\langle 7-1$ 式 \rangle は L 個の原子あたりとして次のようになる。

$${}_{1}^{2}H + {}_{1}^{2}H \longrightarrow {}_{2}^{3}He + {}_{0}^{1}n + 3.14 \times 10^{11} \circ {}_{2} - n$$
 〈7 - 13 式〉 (L 個の原子あたり)

この場合 L 個の原子あたりというのは、H と H の反応であり、二つの H が関係するので重水素 4g あたり 3.14×10^{11} ジュールのエネルギーが出ることになる。

さて地球上の水の中には、重水素は水素の割合にして 1/6500 だけ含まれている。しかし地球上の水の量が莫大であるから、地球上の重水素の量は 10¹⁴ton と推定される。これだけの重水素について核融合反応を起すことに成功したときに出てくるエネルギーは、

$$\frac{10^{14} \times 10^{6}}{4} \times 3.14 \times 10^{11} = 8 \times 10^{30} \text{ Sp. } - \text{pl}$$
$$= 7 \times 10^{9} \text{ Q}$$

という、なんともすごいものになる。核融合反応を起すために必要な温度もわれわれの常識を越えていたが、これに成功したときにあらわれるエネルギーの分量もわれわれの常識を越えている。

これからの 100 年間に人類は 85Q を使うとしているので、この調子でいくとすれば、なんと 1 億年は大丈夫ということになる。

しかし、こんな遠い将来には、地球上の人口はどうなるか、1 人あたりのエネルギーの消費量はどうなるか、まったく見当がつかないであろう。とにかく、われわれが核融合反応の利用に成功すれば、人類の生活は非常に大きな変化をうけるであろう。核分裂の利用の成功、つまり「原子力」によって現在うけている影響とはくらべものにならない影響をうけるに相違ない。

また,こんなに遠い将来のことならば,物理学やその他の自然 科学の思わぬ発展によって,意外に好都合で分量の多いエネルギ ー源が発見されるかもしれない。原子核物理学が発展した素粒子物理学から何が生まれるか、それはまだわからない。言いかえると、エネルギー革命は常に自然科学の進歩とともにすすむであろうということである。

第8章 放射線

§1 放射線の種類

世界のどこかで核爆発が行なわれると、大気が放射能で汚染され、それが地上に落下してくることがよく問題になる。このときに放射能といっているのは、放射線を出す物質のことをいっているのである。やかましくいうと、放射能を持つ物質といった方が正しいのだが、略して放射能といっている。

放射線というのは、一般に、電子、陽子、α-粒子などの粒子が、相当の速さで走っているものをいう。これらの物質が空気などの気体の中を走ると、気体の分子をイオンにする。また、固体の中を走ると、固体の中の原子の性質を変えたり、原子の配列を変えたりするために、固体の性質が変化する。このために写真乾板に感光と同じ働きをしたり、生物体の中に入ると、細胞の働きを変えたり、遺伝素質を変えたりする。

X-線, γ -線, それから中性子も放射線の仲間に入る。これらのものは、それ自身ではイオン化作用はないが、 γ -線とX-線は、原子の中から電子を打ち出して、その電子がイオン化作用を持つ。中性子もそれ自身ではイオン化作用はないが、陽子などに衝突してそれをつきとばしたものがイオン化作用を持つ。

また、パイ中間子、ミュー中間子などの素粒子が走りまわって いるものも放射線である。

 β -線 放射線の粒子はそのエネルギーをどこかでもらってくる。 まず β -線について考えよう。中性子を余計に持ちすぎている原 子核は次の例のように電子を打ち出し,原子核の中の1個の中性 子が陽子に変化する。

 ${}^{14}_{6}C \longrightarrow {}^{14}_{7}N + e^{-}$ 〈8-1式〉

(半減期 5680 年)

中性子が少なすぎる原子核は次の例のように陽電子を打ち出し, 原子核の中の1個の陽子は中性子に変化する。

> ¹¹₆C → ¹¹₅B+e⁺ 〈8-2 式〉 (半減期 20 分)

 $\langle 8-1$ 式〉や $\langle 8-2$ 式〉のようにして出てくる電子や陽電子を β -線とよんでいる。 β -線のエネルギーは原子核から打ち出されたものである。原子核から β -線が出るときに,中性微子といって質量も電荷も持たない粒子が同時に出て,原子核から出るエネルギーは電子とこの中性微子との間に分配される。中性微子については,これ以上ふれないことにする。

 β -線のエネルギーは半減期に関係していて、半減期が小さいほどそのエネルギーは大きい傾向がある。半減期が0.01 秒くらいのものでは β -線のエネルギーは 10 MeV の程度であり、半減期が 1000 年くらいのものでは 0.1 MeV の程度である。

電子は、原子核の中のエネルギーをもらわなくても、加速器を使って電気的にエネルギーを与えてもよい。現在では、線形加速器やベータートロンによって、天然の β -線よりもはるかにエネルギーの大きいものが作られ、その最大エネルギーは 20000 MeV に達している。また強度も大きい。これらのものは β -線とか、放射能などとよばないで、電子線とよぶ。放射線であることに変りはない。

 α -線 α -線はヘリウム4の原子核である。ラジウムなどの重い原子核では、次のように α -粒子を打ち出す。

 $^{226}_{88}$ Ra $\longrightarrow ^{222}_{86}$ Rn $+ ^{4}_{2}$ He $\langle 8-3$ 式〉

(半減期 1602年)

このような原子番号の大きい原子核では、その中に陽子の数が多

いために不安定になり、 α -粒子を打ち出して崩壊する。崩壊する 速さは、原子核の不安定さにもよるが、ラジウムの場合には、半 減期 1602 年の割合で打ち出す。半減期の小さい場合の α -粒子の エネルギーは大きく、半減期が大きいとエネルギーが小さい傾向 がある。といってもエネルギーは大きくても $5\sim10\,\mathrm{MeV}$ くらい までである。

α-粒子も加速器を使ってエネルギーを与えることができる。現在ではサイクロトロンなどによって、50 MeV までのものが作られ、強度も、天然の放射性同位元素から得られるものよりもはるかに強い。

 γ -線 原子核が β -線や α -線を出して崩壊し、違う原子核になったときに、新しい原子核が基底準位でなく、励起準位に残ることがある。そしてこの励起準位が基底準位に落ちるときに励起のエネルギーは γ -線として放出される。したがって γ -線は、 β -線放出や α -線放出にともなって出てくる。

天然の放射性同位元素から出てくる γ -線のエネルギーは 0.1 MeV から 2 MeV の間のものである。 γ -線も人工的に作ることができる。電子を物質に打ちつけて X -線を出すと同じようにすればよいので、 20000 MeV の電子を物質に打ちつければ、最大 20000 MeV までの γ -線が出る。ただしこのときのエネルギーは一様でなく、連続分布になっている。

天然の放射性同位元素が陽子や中性子を打ち出す例は、少ないけれども、実在する。核分裂のあとの分裂片にその例があり、原子炉の運転に関係のある遅発中性子がその例である。

陽子も加速器によって人工的に加速することができる。陽子は 加速器によってもっとも高いエネルギーにされている粒子で,現 在の最高はソ連の加速器によって作られている 70000 MeV のも のである。

§2 放射線を測る

放射線を測るのに二つの立場がある。その一つは、いまここに 放射線が到達して、空気をイオン化するとか、固体に影響を及ぼ すなどで、どのくらいの強さの働きをしているかを測る立場であ る。もう一つは、放射性同位元素がどのくらい活発に活動してい るかを測る立場である。後者は同位元素の「放射能」の大きさを しらべるといった方がふさわしい。

放射能を測る 放射性同位元素が四方八方に β -線や α -線をとび出させている数は、もちろん放射性同位元素の分量に比例して増加する。同じ分量でも、1 秒間に放射線を多く出す、つまり 1 秒間に崩壊する数の大きいものは、多くの放射線を出す。 1 秒間に崩壊する分量は半減期に逆比例するのは当然である。

そこで、放射性同位元素の分量をmとし、半減期をTとすれば、放射能はm/Tに比例し、

放射能
$$\infty \frac{m}{T}$$
 $\langle 8-4$ 式 \rangle

となる。m/T が同じならば、1 秒間に崩壊する原子核の数は同じであるから、放射能は同じであるということができる。それで、何かの例を標準にとって放射能の単位にすることができる。この単位としては、1 g のラジウムの中で 1 秒間に崩壊する数 をえらぶ。これを「1 キューリー」といい、「1 Ci」であらわす。

1キューリーの放射能のときに、1秒間に崩壊する原子核の数を求めてみよう。ラジウムの原子量は226であるから、1gの中にある原子核の数は、

$$\frac{1}{226} \times 6.02 \times 10^{28} = 2.66 \times 10^{21}$$

である。これの半分が 1602 年の間に崩壊 したとすると、1 秒間 にこわれる数は、

$$\frac{1.33 \times 10^{21}}{1602 \times 365 \times 24 \times 60 \times 60} = 2.62 \times 10^{10}$$

となる。しかしこれは1602年の間一様に崩壊するときの数であ る。崩壊する数はそのときに存在するラジウムの量に比例するか ら、1g のときは半減期のあとで 1/2g になったときよりもたく さん崩壊している。この点を考慮すると、1キューリーのときに 1秒間に崩壊する数は

1 Ci の崩壊数 = $3.70 \times 10^{10}/\text{sec}$ 〈8-5式〉

となる。

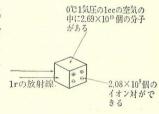
半減期がラジウムのそれよりも小さい放射性同位元素では、少 ない分量で1キューリーとなる。たとえば半減期28年の90Srで は (28/1602) = 0.0175g で 1 キューリーとなる。

1 + ュ - リ - 01000分の1 を 1 ミ リ + ュ - リ - (1 mCi), 100 万分の1を1マイクロキューリー (1μCi) という。

放射線の作用を測る 放射線が到着しているときにその作用を測 るためには、まずそのイオン化作用を見る。[8-1図]のように、 空中を放射線が走っているときに、その1cm3の中に作るイオン の数を考えよう。空気が 0°C で 1 気圧ならば、1 cm³ の中に 2.69×10¹⁹ 個の分子がある。この中から、2.08×10⁹ 個の正と負 のイオン対が作られたときに、その放射線の分量を1レントゲン といって1rであらわす。この分量は空気にあたった放射線の分 量であるから、「照射線量」とよぶ。

照射線量が 1rのときに、空気 1cm³の中でできるイオンを電荷で あらわすと、電子の電荷にイオンの 数をかけて、3.33×10⁻¹⁰ クーロン となる。この分量は電磁気学でいう 1rの放射線 1静電単位である。

一方, 生物体などの固体の中での 8-1図 1rの放射線の作用



放射線の作用を考える必要がある。放射線が物体を通過してその 1g の中で 100 エルグ $(1 \times 10^{-7}$ ジュール) のエネルギーが吸収されたときに「吸収線量」が 1 radで あるという。

放射線の種類	RBE
X-線, 7-線, β-線	1
遅い中性子	1~2
速い中性子, 陽子	2~5
α-粒子	5~10
重い原子核	10~20

8-1表 放射線のRBE

同じ強さの放射線が空気を通

過して1rの作用があると、それは生物体の軟組織にたいして ちょうど1radの作用がある。このために空中のイオンを測って、 その放射線の生物体への影響を知ることができる。

放射線の生物体への影響を考えるときには、単に吸収線量だけでは不充分である。生物体への影響は、放射線の種類によって異なるからである。この違い方をあらわす数値を RBE (relative biological effectiveness) という。

rad に RBE をかけたものを rem (roentgen equivalent man) とよび、これによって生物体への影響を考えている。 $[8-1 \, \bar{\xi}]$ は 種々の放射線の RBE の値である。 X-線、 β -線などの RBE を 1 とすれば、速い中性子や α -粒子では 5 くらいの大きさになり、重い原子核ではさらに大きくなる。 1 rem の 1000 分の 1 を 1 mrem という。

§3 放射線の利用

放射性同位元素は、その化学的性質は他の同位元素と変らない。 放射性の元素がいろいろな物質、たとえば生物体の中に入っても、 生物体からみれば、放射性を持たないふつうのものと区別しない し、また区別できない。しかも、放射性元素は崩壊するときに放 射線を出すので、「自分はいまここにいる」とはっきりと知らせ てくれる。放射線の感度は非常に高いもので、 β -線や α -線のと きには、放射性元素の一つ一つを数えることができる。これらの 性質を利用すると, 放射性同位元素が利用できない時代にはまったく不可能であった測定を行なうことができる。

トレーサー 放射性元素の性質を利用すると、植物に肥料を与 えるときに、きのう与えたものときょう与えたものとを区別して 追跡することができる。たとえば,植物の根の近くに燐酸肥料を 与えるとしよう。燐酸は植物に吸収されていくであろうが、もと もと植物の中に燐酸があるから、以前からあるものと新しく与え た燐酸とを区別することはできないから、きょう土地に入れたも のがどんな凍さで、どこまで吸収されていくかを知ることは不可 能である。ところが、放射性の燐、つまり ^{32}P (半減期 15 日、 β -線 のエネルギーが約 1 MeV) を含む燐酸を与えるとしよう。この燐酸 は、32Pが崩壊して β-線を出せばその存在を知ることができるが、 崩壊する前はふつうの燐酸とまったく変らない。そこで、植物の 近くの土地に 32P を含む燐酸を入れると、それが土地の中を通っ て根に吸収され、茎から葉に移っていく速さを知ることができる。 茎や葉の部分に、ガイガー計数管を近づけて β-線の数を測れば よいのである。これによって、土地から根に移る速さ、茎を通っ て枝や葉に移るときに茎に滞在する分量などを知ることができる。 植物の体の中を化合物が移動するありさまを学問的に知ることが できるとともに、実用的にも肥料の与え方についてよい方針を得 ることができるわけである。このような方法は放射性元素の性質 を利用して元素の行方を追跡するので、「トレーサー」の方法と いっている。

トレーサーの方法は、動物体にも利用できる。放射性のナトリウム 24 Na (半減期 15 時間、 β -線のエネルギー約 1 MeV) を含む食塩水を飲むとしよう。このときに、手をガイガー計数管に近づけておけば、飲んだ食塩水が消化器で吸収されて血液に入り、心臓を通って手までまわってくるようすを知ることができる。

また,放射性の酸素 ¹⁵O (半減期2分,β-線は陽電子で,これが

0.5 MeV の γ -線に変って,放出されるのでこれを検出できる)を使うと肺の活性度を知ることができる。 15 O を含む空気を呼吸したときに,肺が正常で酸素をとり入れれば,肺から γ -線を検出できる。とり入れなければ,酸素を排出してしまうので,肺が出す γ -線が少ない。この方法は肺の病気の診断に使われている。

これらの方法で注意しなければならないことは、放射性元素は自分の半減期にしたがって自由に崩壊するのであって、ガイガー計数管の近くで特に多く崩壊するということはない。ガイガー計数管の近くあるいは他の場所で崩壊してとび出した電子が、植物や動物の組織の働きを変化させては困るわけである。実際には、弱い放射能を使って、それによって組織が影響をうけることがほとんどないようにしている。そのくらいに放射能を弱くしても、測定の目的は充分に達することができるわけである。

古年代測定 植物の中の炭素の同位元素は 12 C と 13 C であるが,このほかに微量の 14 C が含まれている。これは半減期 5580 年の放射性同位元素である。そして約 $^{0.1}$ MeV の $^{\beta}$ -線を出す。これが植物体の中にあるのは,同化作用で空中からとり入れる二酸化炭素の中にわずかであるがきまった分量の 14 C があるからである。

空中で 14 C ができるのは、宇宙線の中の高エネルギー中性子が 窒素にぶつかって、次の反応によって、いつも 14 C を作っている からである。

${}^{14}_{7}N + {}^{1}_{0}n \longrightarrow {}^{14}_{6}C + {}^{1}_{1}H$

かくして作られる 14 C は,作られるものと,崩壊してなくなっていくものとが釣り合って,いつも同じ割合になっている。したがって,植物体の中の 14 C の割合は,場所によっても年代によっても変らない。

ところが植物が切りとられて同化作用をやめると、その中の14Cの割合は半減期にしたがって減少していく。つまりある木材の中の14Cの割合がふつうの場合の半分になっていれば、切りと

られてからちょうど 5580 年経過しているわけである。半分でなくても、14C の割合の減少のありさまから木材などの年代を知ることができる。この方法は考古学に大きな貢献をしている。たとえばエジプト王朝時代の木材の年代を測定して 4000 年以前のものであることを知ることができる。また最近神奈川県の貝塚の縄文土器の近くにあった麦粒について測定して、8000 年以前のものとされたことも有名である。

適当な放射性同位元素を用いると、地球や隕石の年代を推定することができる。その例は 238 U と 206 Pb を用いるものである。 238 U は崩壊を重ねて、おしまいには 206 Pb になる。 238 U の半減期は非常に長く $^{4.9}$ × 109 年である。そこで、ウラニウムと鉛を含む鉱石があって、はじめは鉛がまったく存在しなかったとすれば、 238 U と 206 Pb の割合をしらべ、たとえばちょうど同じになっていれば、鉱石が生まれてから 238 U の半分が 206 Pb になり、半分が 238 U のまま残っているわけであるから、 $^{4.9}$ × 109 年経過していることになる。

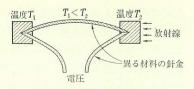
しかし生まれたときに鉛を含まないことが明らかな鉱石は少ない。そこでウラニウムを多く含む鉱石と少なく含む鉱石の中の206Pbの存在比をくらべて、いろいろな鉱石の年代を推定する。206Pbは〔3-38図〕に示した質量分析計で鉛の同位元素を分けてその存在比をきめるのである。

実際は、海底の土の中の鉛について同位元素を分析し、ウラニウムの少ない隕石の中のそれと比較して、地球の年代として 4.5×10^9 年という値が推定されている。つまり地球上の化合物が現在のありさまになってから約 45 億年たっているというわけである。

原子力電池 核分裂片が核燃料の中を走ってその温度を上げるように、放射性同位元素から出る α -線などの放射線が物質の中を走ると温度が上る。ただ、トレーサーや古年代測定に利用され

る放射能は弱いもので、それ による温度上昇はきわめてわ ずかのものである。

しかし、放射能が強くなる と、放射線による発熱は目立 つものになる。たとえば、



8-2図 熱電対によって電圧を作る

 238 Pu が 1 キューリーあったとしよう。 238 Pu は 239 Pu と違って、核分裂は行なわないが、半減期が 86 年で、約 5.5 MeV の α -線を出して崩壊する。1 秒間に 1 キューリーの 238 Pu が出すエネルギーは、

$3.7 \times 10^{10} \times 5.5 \,\text{MeV}$ /秒 = $3.3 \times 10^{-2} \,\text{Watt}$

となるから100キューリーを用いると3.3Wを出すことができる。この熱を電気に変換するためには、[8-2図]のような熱電対を使う。熱電対は異なる材料の針金を組み合わせ、二つの接点の温度を変えると電圧が出てくるものである。一方の接点をかこむ物質に放射線をあてて、その温度を上げるわけである。このような装置を原子力電池とよんでいる。用いる放射性同位元素は238Puとは限らない。90Srなども用いられる。

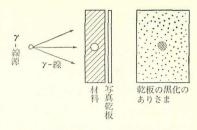
原子力電池は離島や通信衛星の電源などに使われてきたが、昭和44年11月に米国が月に送ったアポロ12号が月面に残す観測装置の電源に用いたのは²³⁸Puを使ったものである。

原子力電池は原子核が自発的にエネルギーを放出するものを利用するのであって、可動部分も調節部分も必要がなく、原子炉にくらべれば、きわめて簡単な構造であるために、通信衛星や月面で使用することができるのである。

透視 γ -線は物質を通過する能力が大きいので、材料の内部欠陥を発見するために利用される。[8-3図] のように、材料に γ -線をあて、反対側に写真乾板をおく。乾板を現像して黒化が一様ならば、内部に欠陥はない。黒化の不均一を見て、欠陥を発見す

ることができる。

X-線による体の検査は、原理はこの方法とまったく同じである。 γ -線はエネルギーが高くて通過能力が大きいので、厚い鉄などの検査にも使われている。このときの γ -線は加速器を使って人工的に作



8-3図 材料内部の欠陥をしらべる

ることも多い。しかし、 60 Co などを使う人工放射性元素の出す γ -線では、装置を簡単にどこへも持ちはこびできる特長がある。野外におけるレールの熔接部の検査や仏像の内部の検査によく使われている。

また放射線が通過する度合いから、ものの厚さを測定することができる。通過能力の大きい γ -線は鉛などの厚さの測定に、通過能力の小さい β -線は紙などの厚さをきめるのに使われている。

§ 4 放射線による物質の変化

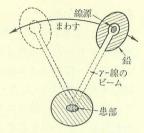
物質はすべて原子があつまって作られていて、その結合の例を [2-17 図] に示した。物質の中の原子のならび方は、原子一つ一つの性質がきめている。かくて物質の性質は、原子一つ一つの性質と、そのならび方によって決定されている。このことは有機、無機の無生物から、動物、植物体まで同じである。動物の遺伝物質でも事情は同じである。

一般に、このような物質の中を放射線が通ると、原子の性質が変化し、そのならび方が変化して物質の性質が変化する可能性がある。この変化は無生物にも生物にも起るが、よい方向に変化するときと、悪い方向に変化するときがある。

医療への利用 放射線が人体の組織にあたると、概して害を与える。しかしガンのような有害な細胞にあててこれを死滅させる

ことができれば、はなはだぐあいがよいわけである。ただし、ガン細胞にだけ放射線をあてて他の健康な部分にはあてないことが望ましいが、完全にそれを実施することはできない。

皮膚ガンならば、β-線を表面からあて、治療することができる。胃ガンな



どのように体の内部の場合には γ -線 8-4図 γ -線による深部治療を用いる。 患部に放射線が集中するようにするためには, γ -線をビーム状に出し, $[8-4 \, \boxtimes]$ のようにビームを回転させる。 この γ -線としては図のように放射性同位元素が発生するものを利用することもあるが,ベータートロンとか線型電子加速器によって加速されたものを利用することも多い。

特殊なガンには速い中性子が有効とされ、それを発生するため のサイクロトロンの建設が計画されている。

外部から γ -線や中性子をあてるのでなくて、次のような方法もある。たとえば甲状腺は沃度をあつめる性質がある。そこで 181 I (半減期 8 日、約 1 MeV の 6 -線を出す)を含む食物を食べると、これが甲状腺にあつまる。バセドー氏病のように甲状腺の機能が異常になっているときには、 6 -線の働きによって治療することができる。

治療ではないが、肉などの中の細菌を放射線によって殺し、温度を上げないで殺菌することが可能である。また、ジャガイモなどにあてると、その発芽を押えることができる。

突然変異 動物や植物の遺伝素質をきめている生殖細胞に放射線があたって、その性質を変えると、素質の突然変異が起る。この現象は 1927 年頃から X-線を用いて研究され、ショウジョウバエに X-線をあてると多くの突然変異が認められた。また、小麦などの農作物でも、X-線によって変種を作ることができ、菜種、

砂糖、大根、菊などの変種が作られている。現代では、 60 Coなどを用いて、多量の γ -線を利用することができるようになり、変種の研究はますます盛んになってきた。種子ばかりでなく、成長中の植物にも γ -線をあてるために特に作られた農場を「ガンマフィールド」とよんでいる。

突然変異では、丈夫でわれわれに都合のよい性質を持つものばかりができるわけではない。弱くて、悪い性質を持ったものもできる。しかし、丈夫でわれわれに都合のよい性質を持つものを育て、その性質が子孫に伝わるように定着したものを利用するわけである。

放射線化学 医療や突然変異は生物に関することであるが、無生物に放射線があたったときの性質の変化を研究する分野を放射 線化学とよんでいる。

放射線化学は工業生産に関係を持っている。というのは、放射線をあてることによって性質のすぐれた材料を作り出すことができるからである。もともと放射線があたると、物質の性質は悪くなることが多い。原子炉の中の支持材料などが放射線によって劣化するとぐあいが悪いので、どのように劣化するか、あるいは劣化の少ない物質は何かという研究が必要である。

しかし、突然変異によってすぐれた性質の動植物が生み出される可能性があると同じように、無生物でも、放射線があたることによって性質が改善される可能性がある。その代表的なものはポリエチレンである。われわれがふつう利用しているポリエチレンは熱に弱く、 80° C くらいで軟化する。しかし放射線をあてたものは熱に強くなって、使いやすいものになる。このことはすでに工業的に利用されている。このような放射線の工業応用の例は増加しつつある。

§5 放射線と人体保護

これまで述べたように、放射線は、われわれの生活や自然科学の研究に利用される。利用の面が広くなると、研究者や一般の人が放射線にあたる場合が多くなるので、人体にあたる放射線の限度をきめ、このくらいならば無害であるとか、このくらいならばやむを得ないという限度をきめることが必要になってくる。

もともと、宇宙線が宇宙から地球に飛び込んでいて、この放射線の影響はだれでも、また、われわれの祖先のすべてがうけてきている。また、地上にもある程度の自然放射能があり、この影響をうけるのもやむを得ない。今世紀のはじめから X-線が利用されるようになり、はじめはこれを研究や医療に利用する人の中には、多量の X-線をうけて、その影響をうけた人もあった。しかしこれらは限られたわずかの人たちであって、一般の問題にはならなかった。ところが現在のように、原子力の利用が拡大してきて、放射線に関係する人が増加すると、人体にあたる放射線を制限することが社会的に必要になってきた。そうしないと研究や工業生産が遂行できなくなるからである。

このためにとりきめられる線量を「許容線量」という。許容線量は個人の体がうける影響を考えて個体を対象とする場合と,遺伝に対する影響を考えて集団に対する総量または平均を考える場合とを分けて考える。個体に対する放射線の影響には,ある値より少ないと影響がほとんどあらわれない「しきい値」がある。また,一度影響をうけても,時間がたつと恢復する性質がある。たとえば一時に 400 rem の放射線を浴びれば 50% の割合で死亡するが,これを 10年間に分けて 1年に 40 rem ずつ浴びると,のちに述べる法律による許容量を越えてはいるが,目につくような障害は起らないであろう。

集団に対する線量では遺伝的影響を考える。遺伝に対する影響

では、「しきい値」もなく、恢復作用もなく、それまでに個人が うけた全線量が問題であるとされている。そのために個人に対す る影響を考える場合よりも厳重にするべきとも思われる。しかし 生殖は個人でなく、相手があって行なわれ、生殖のときの一対の 両方が相当の放射線の影響をうけたときに遺伝効果があらわれる ために、集団がうける平均的線量が問題である。そのために許容 線量は個人に対するものとあまり変らないものになる。

われわれはいつも宇宙線などによる自然放射線をうけていて、年間 $100 \, \mathrm{mrem}$ くらいになる。また胸部や歯の診断のために X-線が使われている。この線量は相当に大きいものであるが、宇宙線によるものは避けることができないのと、X-線による診断は人間の生活に欠くことのできないものとして、これらは「許容線量」には含めないで別扱いとしている。

許容線量 放射線を浴びることを「被曝」といっている。被曝を外部被曝と内部被曝の二つの場合に分ける。外部被曝は 7-線や中性子のような放射線が、外部から人体に到達して体の中に侵入する場合である。内部被曝は放射性同位元素が体内に入って、体内の各部分で放射線を放出して被曝する場合である。

許容線量は法律によってきめられているが、法律は国際放射線 学会に属する国際放射線防護委員会 (International Commission on Radiological Protection, ICRP と略す)の勧告にそってきめられて いる。ICRPの勧告 (1962年) は次のようである。まず、職業人と その他の人に分ける。職業人は原子炉、加速器などの放射線施設 で働く人である。その他の人のうちには放射線施設に関係のない 一般人と、一般人と職業人の中間で、ときどき放射線施設に出入 りする特殊グループがある。

まず個人被曝だが,職業人については次のようにする。年齢N歳までに浴びる線量Dを次のもの以下とする。

D=5(N-18) 〈8-6式〉

D は rem で測る。18歳までは放射線作業につくことを禁止されている。18歳以後は1年5 rem を限度とすることになる。ICRPはさらにこれに条件をつけて、任意の引き続いた13週間(1/4年)に3 rem 以下とすることを勧告している。これらの線量は生殖腺、造血臓器についてとりきめたもので、他の部分については、これより多い線量があたってもよいとされている。たとえば皮膚に対しては13週間に8 rem までよい。

次に放射線施設にときどき出入りする特殊グループについては、 〈8-6式〉の分量の 1/3 を限度とする。

さらに一般人に対しては〈8-6式〉の1/10を限度とする。

実際に被曝量を制限するときにも 1年間とか 13 週という期間は長すぎるので、ふつうには 1週間にうける線量を目安として安全を保っていく。 1年間を 50 週として、職業人は 1週に 0.1 rem = 100 mrem を、ときどき放射線施設に出入りする特殊グループについては 1週に約 30 mrem を、一般人については 1週に 10 mrem を限度とする。施設の周辺の線量の実際の運営については 10の規準よりも少ない線量に抑えているのがふつうである。

放射線にあたったときの白血病発生の資料としては次のものがある。年間 1 rem ずつ連続してあたると、年間 10 万人に 5 人程度の発生があるとされ、これは、自然に白血病が発生する割合と同じくらいである。年間 1 rem は 1 週間 20 mrem の線量であって一般人の許容量の 2 倍である。

次に遺伝に関係して、集団の個人が平均でうける許容線量について、ICRPの勧告の一例は次のようである。30 歳までにうける線量を全人類について平均をとったものが 5 rem を越えないようにする。このときに自然放射能は除くことにする。いま人類のうち x % の人が放射線従事者になったと仮定して 18 歳から30 歳までの 12 年間に年間 5 rem という許容被曝の最大限をうけたと仮定しよう。そして他の人は自然放射能以外に放射線にあ

たらなかったとすると, これらの人の線量はゼロである。このと きに全人類の平均線量は,

$$5 \times 12 \times \frac{x}{100} + 0 \times \frac{(100 - x)}{100} = 0.6 x$$
 rem

となる。これが集団の個人がうける平均の許容線量の5 rem になるために $x=5/0.6 \div 8\%$ となる。つまり全人類の8%くらいの人が上記の放射線をあびてもよいということになる。

水と空気の許容濃度 〈8-6 式〉の許容線量は外部被曝と内部被曝を加えたものである。外部被曝は人体の近くに放射線検出器を置いて推定する。内部被曝は空気、食物、飲料水から摂取されるものから推定する。このために、水や空気の中に含まれる放射性同位元素の許容量がきめられている。これも ICRP によって勧告されているもので、放射性同位元素が人体の中にどのくらいの期間とどまるか、どの部分にあつまるか、またどのような放射線を出すかによってきめられる。

一般人に対する放射性同位元素の濃度の許容量の一例を〔8-2 表〕に示す。この表は一般の人についてのもので、外部被曝がない場合のものであり、職業人に対してはこの10倍になる。外部

被曝があれば、その分だけ内部 被曝を少なくするべきである。 またこの表には水の中の濃度を 示しているが、ふつうの食物の 中の濃度もほとんどこれと同じ に考えてよい。

環境放射線 人体を保護する ための放射線量の規準について 述べたが、次に、われわれの環 境における放射線はどのように なっているかを述べよう。

	許容濃度 μCi/cc								
放 射 性同位元素	水中	空気中							
⁶⁰ Co	5×10 ⁻⁵	3×10 ⁻¹⁰							
55Fe	8×10 ⁻⁴	3×10 ⁻⁸							
59Fe	6×10^{-5}	2×10 ⁻⁹							
51Cr	2×10^{-3}	8×10 ⁻⁹							
90Sr	4×10 ⁻⁷	4×10 ⁻¹¹							
131 T	2×10 ⁻⁶	3×10 ⁻¹⁰							
¹³⁷ Cs	2×10 ⁻⁵	2×10 ⁻⁹							
¹⁸² Ta	4×10 ⁻⁵	1×10 ⁻⁹							

8-2 表 放射性同位元素の許容濃度 の例(一般人)

まず宇宙線や自然放射能による線量は年間 $70\sim100\,\mathrm{mrem}$ である。つまり 1 週間 $2\,\mathrm{mrem}$ の程度である。また診療上のX-線被曝は,ある国では年間 $150\,\mathrm{mrem}$ に達するという。これらを加えると 1 週間に $5\,\mathrm{mrem}$ となる。これは一般人の許容線量の半分になっている。しかし

	⁹⁰ Sr μ Ci/cc	187Cs μ Ci/cc					
北海道	5. 1×10^{-9}	21.8×10 ⁻⁹					
宮城	4.5 "	18.0 "					
東京	8.3 "	37.9 "					
大阪	4.2 "	13.5 "					
福岡	6.9 "	13.3 "					

8-3 表 牛乳の中の ⁹⁰Sr と ¹⁸⁷Cs(1967年) (放射能調査研究成果論文抄録集。昭和43年 科学技術庁)

前に述べたように、これらのものは放射線被曝の中に加えない。 人工の放射線によるものだけを考えに入れる。そうすると、一般 人にとっては放射線の影響はほとんどないといってよい。たとえ ば原子炉、加速器のような放射線施設の周辺に住む一般人につい ても、法律による1週間10 mrem よりはるかに少ない線量、た とえばその1/3とか1/10に抑えられていて、自然放射能や医療 のものと同程度か、それ以下になっていて問題にならない。また 職業人でも放射線管理が厳重で、法律の上限まで浴びる例はきわ めて少ないのが実状である。

大部分の人は放射線施設から遠く離れて生活している。これらの人達にとっては、食物から入る内部被曝の方を気にすべきであるう。食物の例を牛乳にとって、その中の 90 Sr と 137 Cs の濃度を[8-3表]に示した。1967年の日本の5箇所での測定を示したもので、[8-2表]の ICRP の勧告による許容濃度にくらべると 90 Sr で100分の 1, 137 Cs で 1000分の 1 になっている。安全からいえば問題にならない分量である。しかし[8-3表]は 1967年のもので、アメリカ、ソ連が協定によって空中の核爆発を実施しなくなってから数年たってからのものである。これについては 1960年頃からの変化を見るのは参考になる。

[8-4表] は日本における 90Sr の降下量の年変化を示してい

る。単位は1km²に降下する ものを mCi であらわしてある。 1962~1964年には多いが、1965 年から目立って減少している。 隆下した 90Sr は作物に吸収さ れ,いろいろな食物に入るわけ である。しかし、[8-3表]の 牛乳は1967年のもので、それ 以前の何年間かの降下物の影響 8-4表 ⁹⁰Sr の年間降下量(mCi/km²) をうけたものであろう。90Srの 降下量が[8-4表]のように減 少すれば、牛乳の中の 90Sr は 将来減少すると期待される。

[8-5表] は北太平洋の西部 の表面海水の中の 90Sr と 137Cs の濃度の年変化を示したもので ある。1957~1959年には多い が、そのあとは減少している。 北太平洋西部で行なわれた核爆 発の減少によるものであろう。 濃度が大きいときといっても [8-2表] の許容濃度の100分 の1. または1万分の1であ るの

年	札幌	東京	福岡
1960	2.0	2.7	2.6
1961	2.2	1.7	2.8
1962	10.6	8.1	12.4
1963	21.3	19.3	20.0
1964	17.4	9.4	8.7
1965	3.8	3.3	3.8
1966	2.3	1.9	1.9
1967	1.0	0.7	1.0

(放射能調查研究成果論文抄錄集)。昭和43 年科学技術庁)

年	¹³⁷ Cs(μCi	/cc)	⁹⁰ Sr(μ Ci	/cc)
1957	9~48 ×11	0-10	6~23 ×1	0-10
1958	4~33	11	2~31	11
1959	2~26	//	3~23	11
1960	2~9	//	1~5	11
1961	2~5	//	2~4	"
1962	2~7	//	2~5	//
1963	2~9	//	2~6	"
1964	2~9	//	2~7	11
1965	2~6	//	2~5	//
1966	2~5	//	2~4	11
1967	2~4	11	2~3	11

8-5表 北太平洋西部表層海水中の 187Cs, 90Sr の濃度の時間変化 (三宅泰雄著「核兵器と放射能」による)

牛乳や海水の放射能の濃度を見ると,いまのところ,人工放射 能は人体に大して影響がないとみえる。しかし、もう少し心配し た方がよい点もある。牛乳は土地から草を通り、さらに牛の体内 を通ったもので、直接われわれが飲むものである。しかし海水は われわれが直接に飲むものでなく,直接に食べるのは魚である。

	⁶⁰ Co	55Fe	⁵⁹ Fe	⁵¹ Cr	¹⁸² Ta
半 減 期	5.2年	2.9年	45日	27日	112日
許容 濃 度 μCi/cc (ICRP)	5×10 ⁻⁵	8×10 ⁻⁴	6×10 ⁻⁵	2×10 ⁻³	4×10 ⁻⁵
濃 縮 係 数	200~10,000	10~1,000	10~1,000	12	5
海水の許容濃度 μCi/cc	10 ⁻⁷ ~10 ⁻⁹	10-4~10-6	10-5~10-7	10-4	10-5
一次冷却水の濃度 (推定) μ Ci/cc	3×10 ⁻²	1×10^{-2}	3×10^{-3}	6×10 ⁻³	7×10^{-2}

8-6表 原子力潜水艦の一次冷却水の放射能 (三宅泰雄著「核兵器と放射能」より)。

海水の中の濃度と、その中で育った魚の中の放射能の濃度は同じではないはずである。魚の中では一般に濃縮されるのである。

[8-6表] はこれについてのもので、三宅泰雄氏の著書から引用した。表には濃縮係数を示してあるので、魚を食べるときに人体を守るためには海水の許容濃度は下から2段目に示すように低いものになる。これは ICRP の許容濃度を濃縮係数で割ったものである。一方、最下段は原子力潜水艦の一次冷却水の中の放射能の推定濃度である。原子力潜水艦では、推進のために〔6-18図〕のような加圧水型発電炉と同じ形式の原子炉を使っていて、炉心と熱交換器を循環する加圧された水が一次冷却水である。始動するときに温度の低い状態から加圧された高い温度になり、その際に膨脹する分を機構上やむを得ず排出するという。この分量は1トンまたは2トンとされている。

[8-6 表] を見ると、排出される一次冷却水の濃度は ICRP の許容濃度と 10²~10⁸ くらい違うだけである。しかし濃縮係数を考えた海水の許容濃度とはかなりに大きい違いがある。排出された一次冷却水は、多量の海水によって薄められて、はじめて安全になる。一次冷却水の濃度と濃縮係数を考えた許容濃度の比は、[8-6表] では、大きい場合に 3×10⁶ である。潜水艦の始動時に

排出される一次冷却水の分量を2トンとすれば、これを6×106 トンにうすめればよい。一辺が200 m の海水が8×106 トンであるから、一次冷却水が数100 m の範囲に一様にひろがればよいことになる。

一方,このようなことを考えるときに、濃縮係数がほんとうにどのくらいかを科学的に決定することが大切である。また、人が主としてたべる肉の部分にどれだけ濃縮されるかも問題である。このために科学技術庁では、最近放射線医学研究所に、臨海実験場を作った。この実験場は茨城県にあり、あらかじめわかった濃度の放射能をもつ海水で魚を育て、放射能が魚の体に濃縮されるありさまを実験的に研究するということである。

放射線はすでに述べたように、工業生産にも研究にも有用な役目を多量に果している。一方、人体を放射線から保護する必要があることはいうまでもない。その際に事実に対して科学的認識を深めることが必要であろう。その上に立って人類全体の幸福のために結論を出すべきである。

参考文献

〈一般向け参考書として〉

伏見康治著『原子力のゆくえ』1954年・朝日新聞社 武田栄一著『原子炉――原理と構造』1956年・日刊工業新聞社 原沢進著『原子力の基礎』1962年・コロナ社

M・B・ネイマン著 (小 林 茂 樹訳) 『原子力入門』1964年・東京図書KK 田中好雄著『原子力産業の話』1969年・日本経済新聞社 三宅泰雄著『核兵器と放射能』1969年・新日本出版社 B・L・コーエン著 (能谷寛夫・和田雄訳) 『原子の心臓』1970年・河出書房新社

〈参考にした専門書〉

P・C・パトナム著 (吉 崎 英 男訳) 『エネルギー問題の将来』1955年・商工出版

- S・グラストン著 (金関義則・服部学訳) 「原子力ハンドブック・原子炉篇(上)」1956年・ 商工出版
- S・グ ラ ス ト ン 著 (金関義則・野上燿三・服部学訳) 1956年・商工出版
- S・グラストン著 (武谷三男・服部学訳) 『原子力ハンドブック・爆弾篇』1958年・商工 出版
- G. R. Keepin; Physics of Nuclear Kinetics, 1965, Addison-Wesley Publishing Co.
- S. Glasstone & R. H. Lovberg; Controlled Thermonuclear Reactions, 1960, D. Van Nostrand Co.

索引

(太字は定義・内容説明のある頁)

ア ICRPの勧告 257~60,262 アインシュタイン 11,12,19,21 アストン 21,22,116 アボガドロの数 43,44,119,121,126, 139 アリストテレス 36,37,40,41 RBE 248 a-粒子の加速 245 安全棒 173 アンダーソン 68

イ イオン化原子 222 イオン加速器 24 イオン結晶 57 医学研究のトレーサー 208 位置のエネルギー 86~93,99,105, 107,108,110,120,134~6,234 陰極線 47

ウ ウイルソン霧箱 17,141 宇宙線 68,69,250,256,257,259 ウラニウム 235 の核分裂断面積 155 ウラニウム爆弾 187,190 運動エネルギーの一般式 101 運動のエネルギー 44,85~96,99,101, 104~8,110,111,114,120,135,136, 138,141,181,215 運動の方程式 82,85,108 運動量 102,103,112,138,206 運動量の保存 137

エ エネルギー準位 113,115,221 エネルギー保存の法則 136,137 エレクトロニクス 149 円運動 105,107,108,112,117,144, 151,224 遠心分離法 184

オ 大型加速器 20

カ 加圧水型原子炉 193,194,197,262 海水と放射能 261 ガイガー計数管 149,249,250 ガイガー・ミュラー計数管 149,177 ガイスラー管 15,45~7 回析現象 206 科学技術の悩み 184 化学反応 125,126,128,130,139,140, 171 化学反応のエネルギー 126,129 角運動量 112 穀構造 56,61,62,114 核子 71,122 核燃料の再処理 197

核燃料の濃縮 178 核燃料への期待 239 核爆発 160,166 核分裂生成物の処理 197 核分裂と中性子の数 163 核分裂のエネルギー 156 核分裂反応の確率 152 核分裂反応の観測 151 核融合反応に利用される原子核反応 212, 213 核融合反応の将来 227 核融合反応の有利さ 214 核力 60, 62, 64, 67, 68, 120, 134 ガス拡散法 34, 179, 180, 183, 184, 187 カスケード分離 182,183 加速器 20,91,92,145,204,211,213, 244, 245, 253, 257, 260 加速度 81,82,99 加速度と運動の方程式 80 活性化エネルギー 128 カドミウム棒 31 ガリレイ 38,41,82 カルトロン 179,180 環境放射線 259 7-線による透視 252 7-線のエネルギー測定 149 7-線の観測 149 ガンマフィールド 255

キ 貴ガス 56 気体定数 128 汚い原子爆弾 188 吸収線量 248 Q-値 137~9,143,145 牛乳と放射能 260 吸熱反応 130 極低温物理学 207 共鳴吸収 168 共鳴準位 167 許容線量 256~9 許容濃度 262

ク

空乏層 143 クーロン障壁 136, 212, 215, 216, 232 クーロンの法則 51, 63~5, 67, 68, 76, 79, 134 クーロン力 63

ケ 結合(の)エネルギー 104, 106, 107, 11₁ ~4, 116, 121, 126, 127, 147, 152, 212 ゲーリケ 46 研究用原子炉 172, 173, 203 原子核の武権造 61 原子核の完全な人工変換 19, 22 原子核の結合エネルギー 120, 122, 123 原子核の構造 18 原子核の質量 118

原子核の構造 18 原子核の質量 118 原子核の中の力 54 原子説 42,45 原子のエネルギー準位 112 原子の穀構造 113 原子の結合エネルギー 110 原子の結合エネルギーの変化 114 原子の構造 14,17,19,21,36,45,49~ 57,97,109,111 原子の中の力 51 原子爆弾 25,32~4,127,140,167,179,

184, 186~190, 199, 203, 204, 209, 213 原子爆弾の構造 32 原子爆弾の種類 187 原子番号 18, 19, 26, 46, 110, 221, 222, 244 原子量 18,43 原子力航空母艦 197 原子力船 12, 196, 197, 240 原子力潜水艦 197 原子力潜水艦の一次冷却水 262 「原子力」ということば 139 原子力電池 251,252 原子力発電 34,160,184,185,194~7 原子力発電の特質 195 原子炉 31~4,93,97,127,148,154, 160, 161, 167, 173, 178, 187, 192, 197 \sim 9, 202, 203, 205, 207 \sim 9, 227, 252, 257, 260 原子炉制御と遅発中性子 170 原子炉の構造 172,204 原子炉の減速材 168, 174, 176, 214 原子炉の支持材料 168,255 原子炉の種類 177 原子炉の熱 97 原子炉の物理学への応用 205 原子炉の冷却材 168 減速材 29, 30, 32, 97, 148, 167, 169~

 \Box

コインシデンス回路 149 コインシデンス計数 150 光合成 130,131

73, 175, 178, 191, 192, 204

元素[原子核]の人工変換 13,14,16,

減速材の種類 176

 $19 \sim 21,140$

格子構造 93 高速粒子 60 高速陽子 20,23 光電効果 142,149 光量子 66~8,115,120,126,148,149 光量子と電気力 67 コックタロフト 19~22,136,140,144, 211 コッククロフト形 91 コッククロフトの実験 19 古年代測定 250,251 コバルト爆弾 188,190 コールダーホール型発電炉 191,201 ゴールドシュタイン 48 コンプトン効果 149

+

サイクロトロン 20, 24, 27, 60, 91, 92, 136, 179, 205, 208, 211, 213, 245, 254 材料試験 203 材料試験炉 204 坂田昌一 69 作用反作用の法則 52, 53, 74, 76 残存放射能 190 散乱断面積 167

シ

しきい値 256,257

磁気鏡の方法 225~7

仕事 73,76,77,84~7,90 仕事の定義 84 仕事率 77,78 実証科学 41,42 質量数 19,118,122,134,151~3,156 質量とエネルギーの関係 11,19,20, 104,121,139 質量分析計(マススペクトログラフ) 19 21, 116, 119, 139, 144, 251 質量保存の法則 42 CP-5 172 周期表 16,72,151 自由(な)落下 80~3,87,88 重力の加速度 82 主量子数 113 照射線量 247 初期放射線 189,190 ジョリオ 16,17,29,30 新型転換炉 203 シンクロサイクロトロン 69 人工放射性同位元素 159 シンチレーション 13,20,140~2,150 振動する物体 89 振動のエネルギー 91,95,98

ス

水泳プール型原子炉 204 水素爆弹 25, 186, 208, 213, 214 ステラレーター 224,225 ストラスマン 26,151 ストロンチウム 90 の降下量 261 スピン[角運動量] 60,70,71

七

制御棒 31,73,176 制動放射 220~2,224 生物物理学 59 世界人口とエネルギー消費量 234 世界のエネルギー資源 237 赤色巨星 233 絶縁体 97 設備容量 194,195 線型(電子)加速器 103,244,254

增殖炉 165, 178, 196, 198~204, 228, 240 増殖炉の横造 201 相対性原理 11,12,19,64,65,99,101, 104, 137 相対性原理と運動の方程式 102.103 增倍率 165, 170, 192, 196 速中性子炉 177.178 速度 108 素粒子 62, 63, 68, 69, 71, 72, 79, 92, 96,99 素粒子の種類 69 素粒子の間に働く力 62

太陽系 52~4,105,109~11,120 太陽と地球の結合 105 太陽と地球の結合エネルギー 105 太陽熱 130 太陽のエネルギー 130,131,238 239 炭素サイクル 232,233 単振動 90 断面積 153, 154, 163, 165, 168, 173, 188, 212, 216, 218

千

遅発中性子 170,245 チャドウィック 16,17 中性子束 173,204 中性子のエネルギー測定 145 中性子の発見 15,18,21,28,29,54 中性子の発生 145 中性子の波動性の利用 206 中性微子 71,244

超新星 234 超電導 209

ツ 強い核力 62.63

テ 定比列の法則 42 デモクリトス 36 転換比 200 電気力 28,53,57~65,67,75,77,99, 109, 116, 120, 134 電気力による結合 57 雷子シンクロトロン 12,99~101,103. 104 電子の発見 46 電子のB×r 151 電磁波 16,65,66,95,96,111,112,114, 120, 148, 206, 220, 221 電子ボルト 92 電磁誘導 185 天然ウラニウム 29,30,32,33,177, 178, 182, 188, 191~3, 198, 204 天然ウラニウムを使う発電 191 雷波空洞共振器 100,104 伝播速度 129

ト 同位元素 18,19,21,26,29,43,151, 158~60,209,251 同位元素の発見 118 同位体 179,180 同位体分離 32,33 動力炉核燃料開発事業団 203 ドブロイー波長 206 トムソン 14,15,21,22,47,49,50,116, 118 トリニトロトルエン(TNT) 127, 186~9 ドルトン 42,45 トレーサー 205,249,251 トンネル効果 136,215,216

ナ 長岡半太郎 14,15,49,50 長岡・ラザフォードの原子模型 50

- 二次電子 142 二次電子倍増管 142 ニュートン 38,41,82

ネ ネダーマイヤー 68 熱エネルギー 93,95~8 熱核反応 219 熱中性子(遅い中性子) 147, 148, 151 ~5,157,161,164,165,167,169~71, 173~7,192,196,199,205,206 熱中性子吸収断面積 175,176 熱中性子(原子)炉 168,177,191,204, 228 熱中性子散乱断面積 176

熱中性子散乱断面積 176 熱中性子線 207 熱中性子による連鎖反応 167,168 熱中性子の検出 177 熱の伝導と対流 96 熱の良導体 97 燃焼 126,127,129~31,163 燃焼と連鎖反応 127,128 1

濃縮 29,164,167,193 濃縮ウラニウム 172,176~8,191~4, 201,204

濃縮ウラニウムを使う発電 192

11

倍数比例の法則 42
パイ中間子 60,68,69,71,243
パウエル 69
爆発 129,163,167
爆発力 186
パトナム 234
バーバ 227
速い中性子 147,154,165~7,169~

71,200 速い中性子による連鎖反応 165,177, 200,201

ハーン 26,151

バーン(bahn) 154

半減期 60,151,158~61,188,244,246, 247,249~252

反中性子 71

バン・デ・グラーフ形 91

半導体 143,150

反陽子 70

万有引力 52,53,58~60,62~4,67,75,77,79~81,88,105,109,120,229,234 反粒子 70

E

光の速さ 12,64,99,101~3,105,111, 137,138

飛程 143,144,150 被曝 257,260 被曝量 258 ピンチ効果 223~5

フ

ファラデー 185
フェルミ 26,29~32,172,203
不確定性原理 136
フック 38
物性物理学 58,97
沸騰水型原子炉 193,194
プラズマ 217~29
プラズマからのエネルギー損失 220
プランクの常数 66,70,113,147,206
プルスト 42
プルトニウム 235 の核分裂断面積

^

ベータートロン 244,254 β-崩壊 62,159 ベーテ 232 ヘリウム 3 の利用 207

木

ボーア半径 113 ボーア・ラザフォードの原子模型 50 ボイル 38,46 ボイルの法則 38 放射 95,96,220,228 放射性元素 14,188 放射性同位元素 60,62,151,158,160, 161,173,174,197,204,205,208,209, 214,245~52,254,257,259 放射性同位元素の生産 203,204 放射性物質 49,140 放射線化学 255

放射線障害 189

放射線による厚さの測定 253 放射線による突然変異 254 放射線の医療への利用 253 放射線の作用を測る 247 放射能 188, 201, 209, 243, 244, 246, 250, 252, 261, 262 放射能を測る 246 放物線落下 83, 84 放電管 133, 134 捕獲反応 160, 161, 163, 164, 173, 188 ボーテ 16, 17 ボルツマンの定数 94, 218

V

マイクロ波 103 摩擦力 75 マックスウェルの分布 218,226 マックスウェルの方程式 65,67

3

水と空気の許容濃度 259 三宅泰雄 262 ミュー中間子 69,71,243

ュ

湯川秀樹 60,68,69 湯わかし型原子炉 204

=

陽極線 48 陽子シンクロトロン 92 陽子の加速 245 陽子の発見 46,48 陽子-陽子チェイン 232,233 葉緑素 131 弱い相互作用 62,63 ラ

ラヴォアジエ 42 ラザフォード 13 \sim 7, 19, 21, 22, 25, 49 \sim 51, 116, 140, 211, 228

リ リヒテ 42 粒子エネルギーの測定 143 粒子加速器 60 粒子説 35~8,40,41 粒子の観測 140 量子電磁気学 67,112 量子力学 45,54~9,67,97,112,113, 115,116,136,137,155,216

ルクレチウス 37

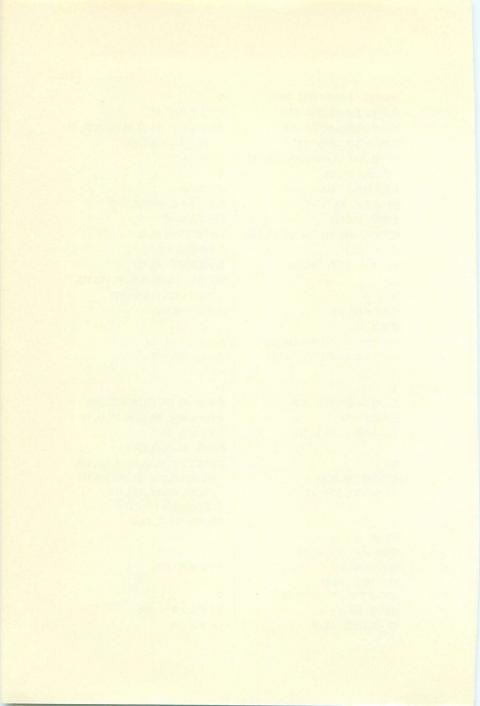
臨界量 166, 167

1

冷却材 93, 178, 191, 201, 227, 228 レウキッポス 36, 37, 40, 42, 44, 62 レゾナンス 71 錬金術 38, 40, 41, 59 連鎖反応 25, 27, 28, 30~4, 129, 163, 165~7, 170, 173, 178, 190, 192, 194, 196, 198, 199, 201, 203, 204 連鎖反応のサイクル 171 連続体説 35~7, 40, 41

ロ ローレンス 199

ワイチェッカー 232 ワルトン 19



原子力

能 谷 寛 夫 1911年長野県に生まれる。1934年 東京大学理学部物理学科卒。阪大 東大にて中性子と原子核の相互作 用の研究を行なう。原子核研究の ためにサイクロトロン等の加速器 を建設し、第2回藤原賞受賞。著 書「近代電磁気学」「真空の物理と 応用」

昭和45年7月21日 初版第1刷発行

a

著 者 ②熊 谷 寬 夫 発行者 竹 之 内 静 雄 発行所 第 摩 書 房 東京都千代田区神田小川町 2 - 8 Tel (291)7651 振替東京 4123 郵便番号 101-91

印刷 三松堂印刷 製本 大口製本

(分類)1342(製品)03215(出版社)4604

€ 100 卷

郎

雄郎

淳

志

潔

貞

夫

IE

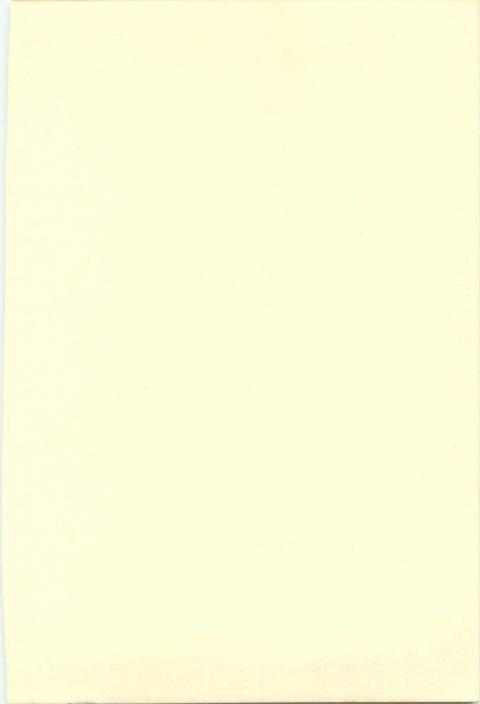
Ξ

正

◎ 学 0 哲 現 現 思 現 日 14 応用 丰 教 現 人 教育方法の科学 人 IJ 代 本人の心の歴史(上) 育 格 代 想 代 代 スト 学 実験心 0 問 7 0 心 心 論 間 言 教入門 入 思 理 言 原 理 理 語 理 門 想 学 語 教 理 学 学 論 学 学 論 田中美知太郎 西 原 野 Ш 柴 唐 上 北 堀 東 佐 藤 吉 宮 谷 木 森 尾 本 田 治 元 田 田 H 永 啓 又 順 嘉 輝 守 E 忠 治 佑 蔵 夫 郎 武 照 久 洋 保 夫 雄 昭 0 古 外 現 文 日 演 日 デ 日 日 現 世 ア E 一本文化 典 玉 代 本 本 ザ 代 学 33 界 0 語 日 文 劇 美 1 本 中 口 読 0 入 史 T 本 学 入 術 玉 1 ツ 4 原型 方 門 語 門 史 学 史 学 史 学 学 論 19 JII 岩 井 吉 江 加 木 水 粟 石 江 野 堀 森 JII 母田 淵 尾 本 下 E 藤 上 村 米 藤 津 幸 悦 比 有 茂 周 順 光 波 浩 庸 次 太 呂

						1 22 24									
考古学	現代人類学	*	憲法―人権とは何か	法と市民生活	現代政治学	行政国家論	国家と革命	*	◎現代経済学	経済学入門	応用経済学	日本経済論	日本経済思想史	比較経済体制論	現代経済政策
小林行雄	梅棹忠夫		芦部信喜	広中俊雄	高畠通敏	注 清明	菊 地 昌 典		都留重人	宮崎義一	篠原三代平	市村真一	長幸男	伊東光晴	尾上久雄
現代経営	組織の科学	*	現代社会学	社会変動の科学	比較文化社会学	コミュニケーション	*	◎行 動 科 学	社会工学	現代思考学	創造学	*	◎現代科学論	科学史	数理科学入門
野田一夫	岡本康雄		高橋徹	塩原勉	折原浩	飽戸弘		田中靖政	林雄二郎	川喜田二郎	市川亀久弥		山内恭彦	大森荘蔵	北川敏男

◎現代数学概観	数	◎現代幾何学	計画数学入門	*	物理の考え方	宇宙線	物性物理	◎現代地球科学	宇宙科学	◎宇 宙 開 発	*	コンピュータ入門	情報工学	システム工学	*
秋月康夫	赤 摄 也	栗田稔	古屋茂		今井功	早川幸男	川村肇	竹島津康均	尾信	岸田純之助		後藤英一	坂井利之	高木純一	
	現代建築	*	化学入門	材料科学	原子力	*	生命―分子生物学の理論	現代生物学	◎動物社会	*	病気とは何か	◎現 代 医 学	脳の生理学	精神医学	栄養
	藤井正一郎		井口洋夫	橋口隆吉	熊谷寛夫		渡 辺 格	藤井隆	宮地伝三郎		川喜田愛郎	高橋晄正	時実利彦	台弘	稲垣長典



摩

総合大学

ŦIJ

行

1=

さい

L

T

て積極 学 発揮 要請 体系 的な体系の はかることを目的とする。 的・体系的に捉 来への 趨勢であろう。 図は大きく書 門科学の発展 著な特 ての学 る今 問 カデミアとして広く志ある人々に提 問 ま の場として しうるのは、 の見取り図を構築しようとするものであ をふまえ、 は今日、 的な提言を試みる本叢書を、 日 た 展望 質は、 問体系の 把握 学問 専門 に立って、 専門科学の きかえられ 0 0 0 えなお 普遍的教養と専門知 知識がますます重視 本叢書は、 有効性は 現 大学が根底から問 あり方、 上であると考える それをとりまく諸 実 0 問 転 現代学問の 題 期 つつ ゆら 相互交流と総合化 1= 0 専門 大学 あるべき新しい学 その今日的状況と将 多様化 あ 30 あ ぎ 0 知識 30 あ 全分野を総 学 8 独 り方に 識 その LI からである 科学の全体 が最も力 される社会 さま 問 伴 自 直 0 供したい。 分 され 統 最 の総合 野 対し

*

3 問

ーを

を

装幀 粟津潔

〇 筑摩総合大学

ŧ 0

0 顕 地



米